G. SOUSLOW,

professeur à l'Université de Kieff. Traité de mécanique rationnelle.



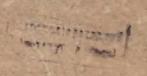
ОСНОВЫ АНАЛИТИЧЕСКОЙ МЕХАНИКИ

Г. К. СУСЛОВА,

профессора университета Св. Владиміра.

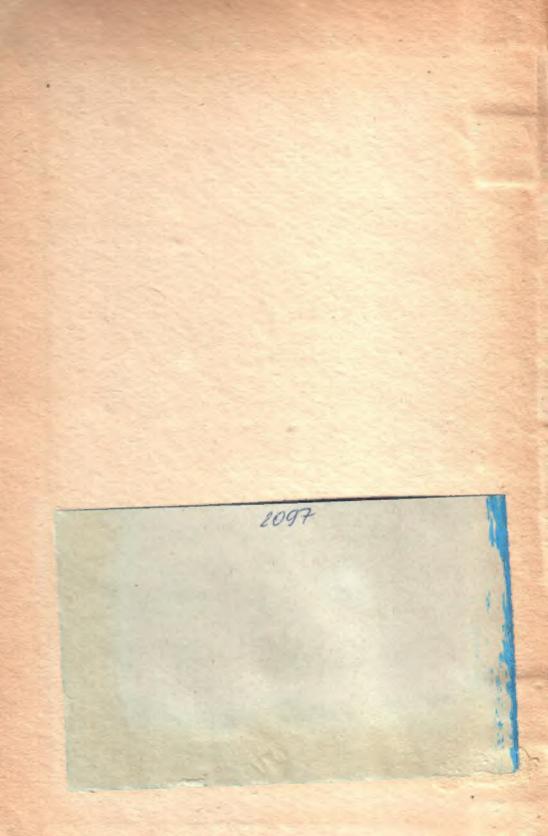
Тонъ 1.
- ЧАСТЬ ПЕРВАЯ.
КИНЕМАТИКА.

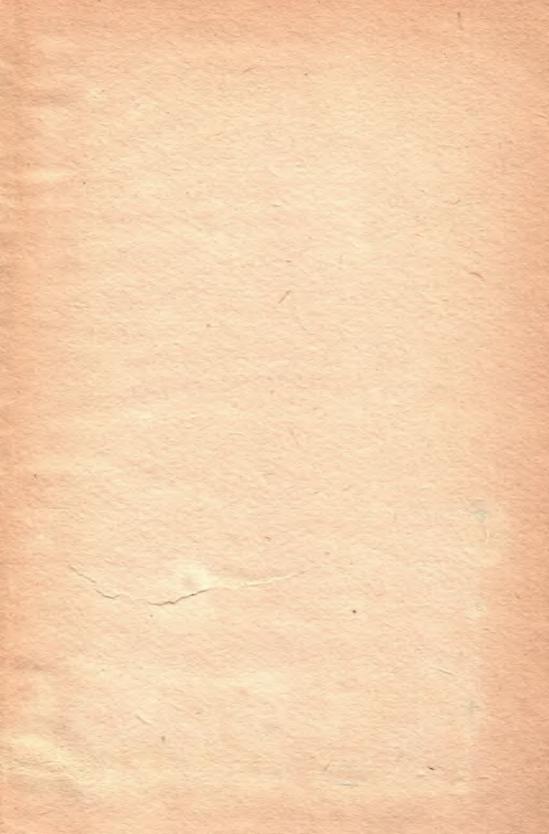
издание второв.

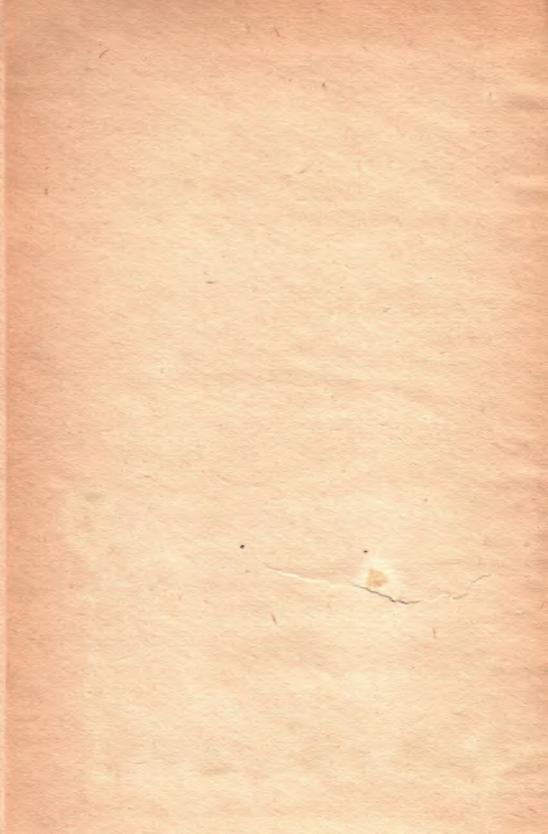




ИЗДАНІЕ КНИГОПРОДАВЦА Н. Я. ОГЛОБЛИНА Кіевъ, Крещатикъ № 33. || С.-Петербургъ, Екатерии. № 4. Кіевъ. 1911.







9 531

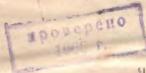
G. SOUSLOW.

professeur à l'Université de Kieff. Traité de mécanique rationnelle.

основы аналитической механики

Г. К. СУСЛОВА,

профессора университета Св. Владиміра.



TOME I.

ЧАСТЬ НЕРВАЯ.

КИНЕМАТИКА.

надание второв.





У ИЗДАНЕ КНИГОПРОДАВЦА Н. Я. ОГЛОБЛИНА

Кіевъ, Крещатикъ № 33. || С.-Петербургъ, Екатерия. № 4.

Kiens, 1911.

HER LITE TO STATE THE

MINERAL TO

AMERICAN TO A SERVICE OF THE PARTY OF THE PA

A CONTRACT OF THE PARTY OF THE

программа по механикъ.

I. Введеніе (теорія венторовъ).

Векторы обыкновенные. Геометрическія сложеніе и вычитаніе. Разложеніе вектора.

Векторы приложенные. Моменты приложеннаго вектора около полюса и около оси. Взаимный моментъ двухъ векторовъ.

Система обыкновенныхъ векторовъ, Главный векторъ. Ко-

ординаты системы.

Система приложенныхъ векторовъ. Главный моментъ. Координаты системы. Зависимость координатъ системы отъ выбора полюса. Инваріанты. Центральная ось. Распредѣленіе главныхъ моментовъ въ пространствѣ. Построеніе Poncelet.

Эквивалентныя системы приложенныхъ векторовъ. Простъйшія системы. Замъна данной системы векторовъ простъйшею, ей эквивалентною. Теоремы Chasles и Moebius'а. Плоская система. Система параллельныхъ векторовъ. Центръ системы.

Векторъ-функція. Годографъ. Геометрическая производная. Ортъ. Проекція геометрической производной на неизмѣнное и подвижное направленія. Геометрическій интегралъ отъ вектора.

Геометрическая производная системы приложенныхъ векторовъ. Зависимость координатъ геометрической производной отъ полюса.

II. Кинематика точки.

Единицы длины и времени. Движеніе.

Конечныя уравненія движенія точки. Траекторія. Скорость. Проекцій скорости точки на неподвижное и подвижное направленія и на оси криволинейныхъ координатъ. Опредъленіе движенія точки по данной скорости. Погонная линія. Скорость

линейная, обобщенная, угловая и секторіальная.

Годографъ скорости. Годографъ для движенія точки по коническому сѣченію съ постоянною секторіальною скоростью. Ускореніе. Стрѣлка. Проекціи ускоренія на неподвижное и подвижное направленія, на касательную и главную нормаль троекторіи и на оси криволинейныхъ координатъ. Геометрическая производная отъ скорости, какъ отъ приложеннаго вектора. Выводъ закона Ньютона изъ законовъ Кеплера.

III. Кинематика неизмъняемой системы (твердаго тъла):

Твердое тѣло. Движеніе прямое и обращенное. Координаты твердаго тѣла. Эйлеровы углы. Движеніе поступательное. Вращеніе тѣла около неподвижной точки. Движеніе параплельно плоскости. Кардановское движеніе прямое и обращенное. Центръ и ось конечнаго вращенія. Общій случай движенія твердаго тѣла.

Скорости точекъ твердаго тъла для движенія поступательнаго. Скорости для движенія вращательнаго. Мгновенная угловая скорость. Мгновенная ось. Выраженія для проекцій мгновенной угловой скорости на оси неподвижныя и на оси, неизмѣнно съ тѣломъ связанныя, черезъ Эйлеровы углы. Проекціи геометрической производной по времени отъ перемѣннаго вектора на оси, неизмѣнно съ твердымъ тѣломъ связанныя. Скорости точекъ твердаго тѣла, движущагося произвольнымъ образомъ. Скорости точекъ твердаго тѣла, движущагося параллельно плоскости. Мгновенный центръ.

Центроиды. Центроиды для Кардановскаго движенія и для движенія антипараллелограмма. Аксоиды для вращательнаго движенія. Аксоиды винтовыхъ осей. Гиперболическія колеса.

Ускоронія точекъ твердаго тѣла, движущагося произвольнымъ образомъ. Центръ ускоренія для движенія параллельно плоскости.

Движеніе точки абсолютное и относительное. Движеніе переносное. Зависимость между скоростями абсолютнаго и относительнаго движеній точки. Связь между ускореніями. Ускореніе поворотное. Теорема Коріолиса. Величина и направленіе поворотнаго ускоренія для точки, движущейся по земной поверхности. Движенія твердаго тѣла относительное и абсолютное. Движеніе переносное. Зависимость между поступательными и угловыми скоростями въ движеніяхъ абсолютномъ и относительномъ. Разложеніе движеній точки и твердаго тѣла. Разложеніе скорости и ускоренія точки и угловой скорости тѣла.

Настоящее второе изданіе моихъ "Основъ аналитической механики" по содержанію не отличается существенно отъ перваго изданія; по формѣ сдѣланы иѣкоторыя измѣненія. Во избѣжаніе задержки выхода книги первый томъ раздѣленъ на три части: І—кинематика, ІІ—динамика точки и ІІІ—динамика системы. Затѣмъ введены два разбора шрифта съ цѣлью отдѣлить ярче существенное отъ менѣе важнаго. ІІ-ая и ІІІ-ья части послѣдують за І-ою въ самомъ непродолжительномъ времени.

Пользуюсь настоящимъ случаемъ, чтобы выразить свою благодарность всѣмъ тѣмъ, что удостоилъ меня своими замѣчаніями по поводу перваго изданія и такимъ образомъ далъ возможность внести въ новое изданіе тѣ или другія улучшенія.

Проф. Г. Суслова.



ОГЛАВЛЕНІЕ.

33	-	Crp.			
	Вогупленіе	I			
	Отавленіе .	. 111			
	ВВЕДЕНІЕ (теорія векторовь).				
	Венторы.				
1	Опредъзение вевторы. Геометрическое раневство .]			
21	Координаты вектора	2			
3	Геометрическое сложение	. 3			
4	Геометрическое вычитание				
ξ),	Рязложение векторы. Составалющие векторы	7			
	Векторы приложенные.				
٠,	Опредаление приложенняго векторя. Векторы эквивалентные	11			
	прямопроповоные				
7	Координаты приложеннаго вектора				
9	Моментъ приложеннято векторя, около точки «полюся)	59			
1,	Мокентъ приложенняго вектора около оси	[1]			
10.	Аналитическое выражень для номентовы приложенного вектора	e).			
	около осей координати				
11	Апалитическое выразление иля момента приложениято вектор				
	около полюса	4			
12.	Аналитическое выражение момента призоженного всктора околе	0			
	произвольной ося	1.			
1,1	Номый координаты при юженийго всегора	15			
14.	Взаимный моменть двухъ векторовъ	15			
	Аналитическое пыражение дла прогодато момента веклорова	17			
	Система венторовъ.				
	Спетеми векторога. Гавили векторы. Координали светемы .	15			
	(4.1.34 m p.o.) 1.1.1.1 move 10-11.1 (1.1.1.1.1.1.1.1.1.1.1.1.1.1.1.1.1.				
Система приложенныхъ векторовъ.					
-	Система при оженных весторовь. Гланный исчент Координат.	n).			
	CHCICMO	L			

22		Стр
18.	Зави имость воордавать системы оть выбора полоси.	19
19	Инваріанты спотемы векторовъ	221
20.	Центральная ось системы векторовы.	+3+2
21.	Уравненіе центральной ося	23
-3-)	Распредвисие глания в моментовы вы пространств!	-24
23.	Построеніе Поиселе	106
	Системы эквивалентныя.	
21.	Спотемы призоженных векторовь эвнивалентным между собою	
	Системы примопротивого тожных, Системы экпивалентных пулю.	-27
25)	Простанци системы приложенных г вскторовь. Пада векторовь.	- 35-4
26	Заміча (анной системы векторовь простіншею, ен живалент-	225
-1-	ною, при неваріантахъ отзичныхъ отъ нуля	394
27.	Теоревы Шала в Мебіуса), [
58		.11
+3(a	ныхъ пулю	
30,	Система парала иных к покторова. Цептра системы	112
OH,	т иотели парастоловая пекторока, центры системы .	.).)
	Венторъ-функцін.	
	and the figure of the same of	
-31	Векторь функція. Голографь Теометрическая произволики	-51
11:)	Hpunchpu	-57
.13,	Проекци геометрической производной на неизменное и подвиж-	
	ное направление. Индексь или оргь заниаго направления	- [1]
34.	Геометрическій яптеграль от вектора	.30
15.	Геометрилеския произволями системи приложенияму пецторов.	Į(
.#i.	Зивисимость координать геометрической производное системы оты	
	полюса. Производный полюск	- 11
	AHAJIITUTECKAR MEXAHIKA.	
	кинематика.	
37.	Единицы длины и внемени	L.
38		4.
4 16 4	Движеніе	41
	КИНЕМАТИКА ТОЧКИ.	
	L'ABA I.	
	Нонечныя уравненія движенія точки. Скорость точки.	
:39.		- 41
40.	The second secon	,5-
11.	Перем'вщение точки. Скорость точки	'n

22		CTPs
12.	Проекци скорости гочки на менозважное в позвижное направление	5H
48.	Проекція скорости на оси криволинейных в воординать.	59
11	Составляющие скорости по осямъ криволинейных в пордывать	88
45	Преобразование ураниемий движения точки къ спеціальному виду.	65
-{(),	Опредлаение движения точки во данной скорости. Потонная пипля	05
47.	Скорост, ишейная, обобщениам угловам, секторіальная .	70
	глава и	
	Годографъ снорости точни. Ускореніе точни.	
[×	Годографъ скорости точки.	72
410	Ускореніе точки. Стрълка.	77)
50,	Просъди ускоренія точки на непотвижное и полкижное направ-	
	4091e	7H
51	Усворсив (жигенцияльное в нормальное (пентростремительное)	790
F	The state of the s	81
b).	Геометрическая производная от скорости, как к от приложен	
	наго вектора	HG
51	Выпода жегови Илютови изъзньонови Кеплера	1-8
,	Ускоренія точки вгорого в высынал порядкова	46.
	КИНЕМАТИКА ТВЕРДАГО ТЪЛА.	
	FIABA III	
	Координаты твердаго тъла. Конечныя уравненія движені	
	· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·	п.
9	Тисьдое тыю, цвижение прямог и обращенног	HE
7.	Координаты твердаго тела. Эйлеровы угаы	87
Par.	Движение поотупательное	93
	Вращение тъля около веподважной точки (пажение параллельно	
	плоскости	(15)
	Пентръ и ось конечнаго пращения	184
	Общій случай движенія твердаго тіла	5919
		4101
	MABA VI.	
	Скорости точенъ твердаго тъла.	
		1(1)
**	Скорости для движенія поступательнаго	102
	сворость. Миновенная ось	102
		102
	Проекція скорости точекь вращающагося твер чаго тыв на во-	
	дважиля оси, исамбине съ теломъ связанныя. Виражения	
	для р. с. г черезъ Эйлерови угля	

	1.111	
22		('TJ
07	Проекци теометрической произволюй по времени от в первы ви-	
	ияго вестора на оси венямьное съ тъломы свизавния .	Jus
15	(коросли точекъ твердаго тыл, свижущатося произволеным,	
	образоть Вистовая ост	110
470	Проскци скорости точекъ тверлаго тюза, панжущатови прои-	
	кольным образомъ на полянания ост	[]3
(1)	с корости точекъ съда, движущагося парад съдо плоскости. Мено	
	вениная центрі	145
	CAABA V.	
	Центроиды. Ансонды.	
71	1104600-24491	117
72.	Аксонды для вращательние звижения	117
7-3.	Аксонды для вращательные звижения	122
74.	Закрутиване пинейчатой повет мости вдоль прозволяней .	125
75.	Аксонды инитовыхъ очей	127
	LIABA VI.	
	Ускоренія точенъ твердаго тъла.	
76	Просыднь усьодения точек в спердаго така неполнявым оси.	131
7.	Проекци ускорения точека твертого ты на оси ненаманно съ	
	триом связанныя	134
1 34	Центры усьорены	13/
	PAABA VII.	
	Относительное движеніе.	
79.	Двыжение точки абсологное и относледыное. Движение пере-	
	постое	139
HI1.	Зависимо то межа скоростями абсологиять в отно ительнаго	
	дынжены точки	141
H1	Связь меж гу ускоронівми дочьи нь абсолютномъ и отвоситель-	
	номъ пижениях в Ускорение поворогого Георема Коріолися.	1 12
82.	Диижение гверхаго и на отпосительное и абсолютное Авижение	1.4
. 1+5	переносное	140
83	Зависимость между доступательными и утвовыми своростими въ	150
¥I.	вижения в абсолютном в осносительном	
4.	рости и усторения точьи, устовом ској сти там.	
	the river south the testing strong and are the train	1 12

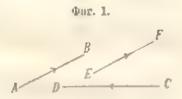
ВВЕДЕНІЕ.

(Теорія векторовъ).

При изложении Аналитической Механики почти непрерывно приходится пользоваться определениями и теоремами того отдёла Геометріи, который носить названіе Теоріи векторовъ. Поэтому прежде всего познакомимся съ основными положеніями этой теоріи, ограничиваясь лишь крайне необходимымъ.

Векторы.

1. Опредъление вентора. Геометрическое равенство. Векторомъ называется отръзокъ прямой, имъющій опредъленную длину и опредъленное направленіе. Точки, ограничивающія векторъ, носить особыя названія: одна называется на ча домъ вектора, другая концомъ его. Направленіе вектора идеть отъ начала къконцу. На чертежахъ направленіе вектора обыкновенно означають стрівлкою, а въ формулахъ выражають порядкомъ буквъ, поставленныхъ при концахъ отрівзка, при чемъ буква, означающая начало, ставится впереди.



Такъ векторы, изображенные на фиг. 1, если имъ принисаны направленія, указанныя стрілками, читаются AB, ('D'; точки A н / служать началами, B и D концами; при противоположныхъ даправленіяхъ тё же векторы слідовало бы обозначать BA и DC,

и тогда пары точекъ A. С и B, D помънялись бы своими названіями.

Два вектора одинаковой длины, дежащіе на парадлельных примыхъ и одинаково направленные, называются геометрически равными. Это положеніе вытекаеть изъданнаго выше опреділенія вектора дійствительно, въ опреділеніи за существенные злементы вектора признаны только его дли на и на правленте. Геометрическое равенство выражается алгебрическимъ знакомъ—, только приравниваемые другъ другу векторы заключаются въ скобки; такъ, геометрическое равенство векторовъ АВ и ЕГ (фиг. 1) выразится слідующимъ образомъ:

$$(AB) = (EF). (1)$$

Два вектора, равные по длинѣ, лежащіе на парадлельныхъ прямыхъ, но противоположно направленные, называются противоположными.

2. Координаты вектора. Векторъ намъ вполив известенъ, если мы знаемъ его длину (и направление примой, на которой онъ лежить, т. е три косинуса 2, 3, у угловъ, образуемыхъ этою прямою съ прямочгольными осями координать Олуг, Отсюда видно, что векторъ опредъляется тремя независимыми другъ отъ друга ведичинами, такъ какъ между косинусами а, в, у существуетъ вависимость: $\alpha^2 + \beta^2 - \gamma^2 = 1$. Замътимъ, что заданіе длины l и двухъ косинусовь, напр. и и з, не опредвляеть вектора одноз на чио: изравышентиведеннаго соотношения найдемъ для третьяго косинуса у два значения, отличающием другь оть друга знаками в. след. одирив и трать же величинамъ а, в и / соответствують пва вектора (симметрично наклоненные къ плоскости (ду). Ведичины, определяющие векторы, носить название координать вектора. Всего удобиће принять за координаты вектора У три его проекціи /) на оси координать. Эти проекціи мы будемъ обозначать 1, 1, 1 или Х. 1, 2. Въ такихъ координатахъ длина вектора, которую впредь будемъ называть тою же буквою, какъ и самъ векторъ, выразится формудою:

$$V = + \sqrt{X^2 + Y^2 + \hat{Z}^2}; (2)$$

уголь ф вектора съ какимъ либо направленіемъ U, характеривуемымъ косинусами λ, μ, ν, представится слъдующимъ образомъ:

^{*)} Съ соотв'ятеленным знакаме за когза направление проскции совпадаеть съ направлениемъ оси, и . въ противоположномъ случат. Направление проекции идеть о тъ проекции и чала вевтора къ проекции конци.

$$\cos \varphi = \frac{1}{V} (X\lambda + Y\mu + Z\nu). \tag{3}$$

Задавіє вектора его проєкціями, очевидно, одновначно. Если два вектора: V_1 съ координатами X_1 , Y_1 , Z_1 и V_2 съ координатами X_2 . Y_3 , Y_4 , Y_5 геометрически равны, то

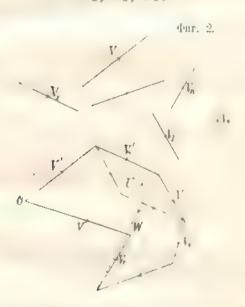
$$X_1 = X_2, Y_1 = Y_2, Z_1 = Z_2;$$
 (4)

8 если они противоноложны, то

$$X_1 = -X_2, Y_1 = -Y_2, Z_1 = -Z_1.$$
 (5)

3. Геометрическое сложение. Положимъ, намъ даны и векторовъ V₁, 1₂, . . V_n; пусть ихъ координаты будуть

$$X_1, Y_1, Z_1;$$
 $X_2, Y_2, Z_2;$
 $X_1, Y_1, Z_2;$



Изъ произвольной точки O построимъ (фиг. 2) векторъ V_1 , геометрически равный вектору V_2 : изъ конца вектора V_3 построимъ векторъ V_2 : перметрически равный V_2 : перметрически равный V_3 : перметрически равный V_4 : перметрически разначений V_4 : пермет

торь V_3' , геометрически равный V_3 и т. д. до V_n' . Векторь V_1 имьющій начало въ начадь вектора V_1' и конець въ конць вектора V_n' , называется геометрическою суммою векторовъ V_1 , V_2 ,... V_n , а сама произведенная нами операція геометрическим сложеніе обозначается алгебрическим знакомъ — только симводы слагаемыхъ векторовъ заключаются въ скобки. Такъ, при вышеуказанныхъ обозначеніяхъ:

(6)
$$(V) = (V_1) + (V_2) + \dots + (V_n),$$

Если координаты вектора V означимъ X, 1, Z, то, очевидно, предъидущее геометрическое равинство влечеть за собою следующія три алгебранческія:

$$X = X_{1} + X_{2} + \dots + X_{n} = \sum_{i=1}^{n} X_{i};$$

$$Y = Y_{1} + Y_{2} + \dots + Y_{n} = \sum_{i=1}^{n} Y_{i};$$

$$Z = Z_{1} + Z_{2} + \dots + Z_{n} = \sum_{i=1}^{n} Z_{i}.$$

$$Our. 3.$$

Сумма двухъ только векторовъ представляетъ собою діагональ паралленограмма, сторовы котораго геометрически равны слагаемымъ, напр. (фиг. 3)

$$(AC) = (V) = (AB) + (BC) = (V_1) + (V_2)$$
.

Такъ вакъ, съ другой стороны,

$$(V) = (AD) + (DC) = (V_s) + (V_1);$$

то, выбд.,

$$(V_1) + (V_2) = (V_2) + (V_1)$$
:

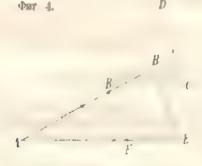
т. е сумма двухъ векторовъ не зависить оть порядка, въ которомъ взяты спараемые.

Всякій векторъ есть геометрическая сумма трехъ своихъ координать:

$$(V_i) = (X_i) + (Y_i) + (Z_i),$$

если каждой координать дадимъ направление соотвътственной оси или противоподожное (смотря по знаку проекціи).

4. Геометрическое вычитаніе. Операція, при помощи которой по даннымъ векторамъ—суммі и одному слагаемому, отыскивается другое слагаемое, носить названіе геометрическаго вы чита нія.



Если (фиг. 4) данная сумма векторь AB, а данное слагаемое векторь ($^{\prime}D$, то искомое слагаемое получится, если къ AB приба-

вимъ векторъ BE, противоположный ($^{\prime}I$). Действительно, какъ не трудно видеть,

(8)
$$(AB) = (AE) + (EB) = (AE) + (CD),$$

что и желали имъть.

Геометрическое вычитание обозначается алгебраическимъ знакомъ —, только векторы, надъ которыми производится дъйствю, заключаются въ скобки: такъ, въ нашемъ случат

$$(AE) = (AB) + (CD).$$

Если векторы AE, AB, CD означимъ V, V_1 , V_2 , а координаты ихъ соотвътственно X, Y, Z, X_1 , Y_2 , Z_1 , X_2 , Y_2 , Z_2 , го предъидущее геометрическое равенство

$$(V) \stackrel{\cdot}{=} (V_1) - (V_2)$$

равносильно следующимъ тремъ алгебранческимъ:

(11)
$$X = X_{1} - X_{2};$$

$$Y = Y_{1} - Y_{2};$$

$$Z = Z_{1} - Z_{2}.$$

Выраженія (*) в (9) обнаруживають, что въ геометрическихъ равенетвахъ мы можемъ переносить члены изъ одной части въ другую по тому же правилу, какъ и въ алгебраическихъ. Такъ какъ сумма противоположныхъ векторовъ V_1 и V_2 , очеввдно, равна нулю, т. е. даетъ векторъ длина котораго равна нулю, то изъ предъидущаго вытекаетъ обозначеніе:

$$(V_1) = -(V_2),$$

что согласуется съ (5).

Заматимъ еще сладующее свойство операцій, называемыхъ геометрическимъ сложеніемъ или вычитаніемъ если всё векторы, надъ коими производится операція, увеличимъ или уменьшимъ въ одно и то же число разъ, то и результать операціи т. е. сумма или разность) увеличится или уменьшится въ то же число разъ, по и апра вленія своего не изманить. Это вытекаеть изъ подобія фигуръ, при помощи которыхъ производится построеніе для векторовъ неизманенныхъ или уменьшенныхъ. Такъ, напр., пусть изъ вектора АВ (фиг. 4) мы вычли векторъ СВ; разность представилась векторомъ АЕ. Если же вмасто векторовъ ла и СВ возьмемъ въ полтора раза меньшіе векторы АВ и ЕВ,

то и разность A'E' будеть въ полтора раза меньше прежней AE, но парадлельна ей, какъ это следуеть изъ подобія треугольниковъ ABE и AB'E'.

5. Разложеніе вектора. Составляющіе векторы. Геометрическое вычитаніе представляєть собою частный случай операція болже общаго характера, носящей названіе разложенія вектора. Газложить данный векторь это значить представить его, какъ сумму ньеколькихъ векторовь, называемыхъ его составляющими. Условія, при которыхъ производится разложеніе, могуть быть крайне разнообразны. Всего чаще даются направленія составляющихъ. Если число данныхъ направленій превышаєть три, задача становится неопредфленною Когда направленій три (не лежащихъ нь одной плоскости), составляющие векторы будуть ребрами параллеленнию да, діагональю котораго служить данный векторъ. При двухь данныхъ направленія хежать въ одной плоскости съ даннымъ векторомъ, и тогда искомые составляющие будуть сторонами параллелограмма, діагональю коего служить данный в кторь.

Векторы приложенные.

6. Опредъление приложеннаго вектора. Векторы эквивалентные и прямопротивоположные Вектором в приложенным в называется отразокъ данной длины и даннаго направления, лежащий на данной прямон. Эту примую называють основанием вектора. Иначе можно сказать векторъ приложенный—это векторъ, лежащий на данной прямой.

Дна приложенных вектора равной длины и одинаковаго напривленія, лежащіе на общемъ основаній, посять названіе вквивадентныхъник равносильныхъ.

Два приложенныхъ вектора равной длины, лежащіе на одномъ и томъ же основацій, по противоположно направленные. называются примопротивоположными.

7. Координаты приложеннаго вектора. Для опредъления приложеннаго вектора надо задать его длину l и ту прямую, на которой зъ лежить. Положение прямой опредъляется четырьмя независимыми другь отъ друга величинами, напр., четырьмя коеффицентами: p, q > n, въ уравненіяхъ проекцій прямой на координатамя плоскости:

$$y = px + q$$
; $z = rx + s$.

Такимъ образомъ число независимыхъ другъ отъ друга вег. занъ, опредъляющихъ приложенный векторь или. иначе, число 1

незание и мыхъ координать приложеннаго вектора равняется и яти. Какъ выбрать эти координаты, зависить отчасти отъ нашего произвола. Напр., по предъвдущему, за координаты можемъ взять величины l, p, q, r и s, но такое заданіе будеть не однозначно однимъ и тѣмъ же значеніямъ l, p, q, r и s соотвѣтствують два вектора прямопротивоположныхъ). Приложенный векторь опредълится однозначно, если за координаты возьмемъ три проекціи его на координатныя оси и двѣ координаты слѣда основанія на какой либо координатной плоскости.

Въ послъдующемъ изложения мы будемъ задавать приложенный векторъ I шесть ю косрдинатами: тремя проекціями вектора Л., Г. Z на координатими оси и тремя координатами какой либо точки, лежащей на основании. Эту точку мы будемъ пазывать точко ю приложенія вектора и обыкновенно будемъ предполагать, что она совпадаеть съ его началомъ.

Такъ какъ число выбранныхъ нами координать и ревы шаетъ на единицу число независ и мыхъ, то или эти координаты связаны иткоторымъ уравнениемъ, или одна изъ инхъ остается неопредъленною. ()чевидно, въ нашемъ случат имъетъ мъето второе обстоятельство одной изъ координатъ точки приложения для того же самаго вектора мы можемъ дать произвольное значение Такъ, координаты

$$(12) X, Y, Z, x, y, z$$

и координаты

$$(13) X, Y, Z, \xi, \eta, \zeta$$

определнють одинъ и тогь же придоженный векторь, если только соблюдено соотношение

$$\frac{\xi}{X} = \frac{\tau_0}{Y} = \frac{\xi - z}{Z}.$$

Ясно само собою, что при переходѣ отъ значеній координатъ (12) къ значенінмъ (13 можно одной изъ величинъ 5, д. дать произвольно выбранное значеніе*) Такъ, координатѣ з вектора

^{*)} Исключение имъетъ мъсто только тогда, когда какой либо изъ знаменателей (14) обращается въ куль, напр. X; въ такомъ случав координата § не можетъ измѣнаться.

можемъ дать значение 0: тогда найдемъ

или -6; тогда получимъ

1, 2, 3,
$$-2$$
, -4 , -6

и т. д. Соотношеніе (14) при текущихъ координатахъ ζ, η, ζ представляєть собою уравненіе основанія.

Координаты эквивалентныхъ векторовъ всегда могутъ быть

сдъланы одинаковыми.

8. Моментъ приложеннаго вентора оноло точки (полюса). Пусть мы имъемъ (фиг. 5) приложенный векторъ .1 В и какую либо точку или, какъ будемъ говорить, полюсъ О. Построимъ треугольникъ, имъющий вершину въ О, а основаніемъ данный векторъ .1 В. Въ втомъ треугольникъ будемъ различать две стороны



лицевую и изнанку Отличить одну сторону отъ другой можемъ ывд, образомъ. Станемъ въ плоскости треугольника вращать прямую, соединяющую полюсъ съ началомъ нектора, до совпадени ея в прямою, проходящею черезъ полюсъ и конецъ вектора; при том в такъ вращать, чтобы точка встрачи прямой и вектора двигалась по цаправленію вектора. Для наблюдателя, стоящаго вив элоскости треугольника, это вращение будеть казаться происходижимъ по часовой стренке (по солнцу) или противъ нея въ завиимости отъ того, на какую сторону треугольника онъ смотрить. Мы условимся считать сторону треугольника лицевою, если, гляди 🛂 нее, наблюдатель увидить вращение происходищимъ по стражь таковъ. Векторъ 6, прэпорцинальный площади треугольника. расидику лярный къ его плоскости и направленный отъ изпанки въ лицевой сторонь, называется моментом в даннаго приложенвы выктора о коло даннаго полюса. Обыкновенно конфонціонть то порціональности принимается равнымъ двумъ, и тогда численно в жентъ раввяется произведение изъ длины вектора на разстоя-

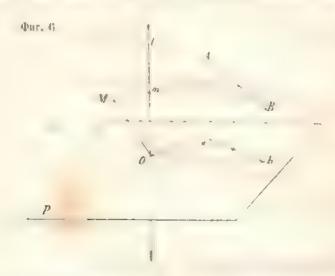
12, "

не основани оть полюса, или, какъ говорять, на плечо вектора около полюса.

()чевидно, вквивалентные векторы имбють равные, а пря чопротивоположные векторы — противоположные моменты около любого полюса.

Моментъ вектора отличнаго отъ нуля можетъ равняться нулю только около полюса, лежащаго на основании.

9. Моментъ приложеннаго вентора оноло оси. Прямая, на которой означено направление, назывлется осью. Положимъ, намъданы (фиг 6 и 7) приложенный векторъ 1B и ибкоторая ось U. Проведемъ какую либо плоскость P, перпендикулярную къ U. Моментъ проекции ab вектора AB на эту плоскость около слъда O оси U на той же плоскости называется и оменто м ь вектора AB



около оси 1. Ясно само собою, что разематриваемый моменть венее и зависить оть положения плоскости 1. лишь бы она быта перпендикулярна къ 1. Моменть вектора около какой либо оси всегда параплеленъ этой оси, хотя можеть быть направленъ или въ одну съ нею сторону или въ противоположную. Въ первочь случать моменть считается положительнымъ, во второмъ отрицательнымъ **).

^{*)} То же условіє, то л относительно проекціи вектора на ось, см. прим. въ § 2.

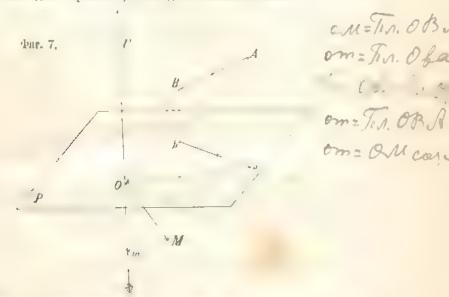
Нетрудно показать, что моментъ приложеннаго вектора около оси равняется проейціи на ось момента вектора около какого либо полюса на оси. Пусть (фиг. 6 и 7) OM и Om моменты векторовъ AB и ab около O, тогда Om = OM соз ϕ , гдв ϕ уголь между OM и U, такъ какъ съ одной стороны

Hποιη, Δ Oab = ± Πποιη, Δ <math>OAB, cos φ;

а съ другой стороны

Om == ± 2 Площ, Δ Oab,

причемъ одновременно должны быть сохранены въ объихъ формудахъ либо два верхнихъ, либо два кижнихъ знака

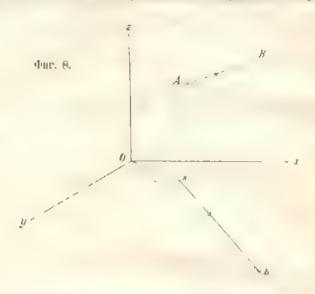


Отсюда вытекаеть слёдующее: если черезь какой либо полюсь проведемь три взаимно перпендикулярныя оси, то моменть любого вектора около этого полюса равень геометрической суммё моменты вы того же вектора около трехъ проведенныхъ осей, такъ какъ з § 3 всякий векторъ представляеть собою геометрическую сумму воихъ координать, т. е. проекцій на три взаимно ортогональным си. Если же построенныя оси не взаимно перпендикулярны, а гразують другь съ другомъ косы е углы, то вышеприведенное толоженіе невёрно *).

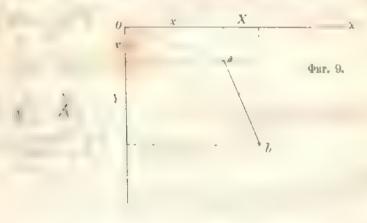
^{*)} Рези тогда от д полюся отложимь на осихъ векторы, изображающе
• • нтм запиаго вектора около построенных в осей, то моменть около по
- с бузеть служить діаметромь сферы, проходящей черезь полюсь и концы

- деній.

10 Аналитическое выражение для моментовъ приложеннаго вектора около осей координатъ. Вычислимъ теперь моменты приложеннаго нектора около осей координатъ по заданнымъ координатамъ



X, Y, Z, x, y, z. Пусть (фиг. 8 и 9) точка приложенія совпадаеть сь началомъ вектора. Искомые моменты около O_x , O_y и O_z



означимъ соответственно L, M, N. Начнемъ съ вычисленія N. Проевція a начала вектора на плоскость x(y) будеть имъть сво-

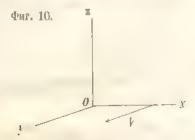
ими координатами: x, y; а проекція b конца: x + X; y + Y; слід, удвоенная площадь треугольника Oab, по извістной формуліт аналитической геометріи, выразится такъ:

2 площ.
$$\triangle$$
 $Oab = \pm [(y+Y)x - (x+X)y] = \pm (Yx - Xy);$

отвуда

$$N = \pm (Yx - Xy).$$

Чтобы опредвлить, который изъ двухъ знаковъ долженъ быть сохраненъ, приложимъ нашу формулу къ частному случаю. Возьмемъ векторъ: О, Y, O, A, O, O; Y и к положительны. Моментъ такого вектора *) (фиг 10) по § 8 положителенъ, слъд., въ предъидущей формулъ надо сохранить знакъ плюсъ. Хоти мы убъди-



лесь въ этомъ для частнаго случая, но наше заключение будетъ праведливо и вообще, такъ какъ моментъ непрерывно мѣняется в измѣнениемъ координать вектора.

Изъ выраженія для V съ помощью круговой подстановки владемъ выраженія для L и M. Такимъ образомъ получаемъ:

$$L = Zy - Yz; \quad M = Xz - Zz, \quad N - Yz - Xy, \tag{15}$$

Нели бы точка приложенія не совпадала съ началомъ век-: ра, то по (14) координаты ξ, τ, ζ начала выразились бы такъ:

$$\zeta = x + \lambda X; \quad \gamma = y + \lambda Y; \quad \zeta = z + \lambda Z;$$

т. т. въ формулы (15), вифсто x, y, z, очевидно, не изићнила бы x, y, вида.

• Относительно системы осей предполагается всегда, что для наблю-.. - стоящаго вдоль оси О: такъ, чтобы направление оси шло отъ погь . - : въ, и смотрящаго вдоль оси Ох. ось Оу идеть слъва направо.

По выраженіямъ (15) легко найти моменты даннаго вектора около осей параллельныхъ координатнымъ, но проходящихъ черезъ точку A съ координатами a, b, c. Для этого перенесемъ начало въ точку A, не измъняя направления осей; тогда новыя координаты вектора: X', Y', Z', x', y', x' будутъ такъ свизаны съ прежними

$$X'=X, Y'=Y, Z'=Z;$$

 $x'=x-a; y'=y-b; z'=z-c.$

Примъняя (15) для моментовъ L^A , M^A , N^A около новыхъ осей, получимъ выраженія:

$$L^A = Z'y' - Y'z'$$
, $M^A = \Lambda'z' + Z'v'$, $N^A = Y'v' + X'y'$.

откуда, возиращаясь къ прежнимъ координатамъ, и найдемъ:

(16)
$$L^{A} = Z(y - b) \quad Y(x - c); \quad M^{A} = X \quad c_{1} - Z(x - a); \\ N^{(A)} = Y(x - a) - X(y - b).$$

11. Аналитическое выраженіе для момента приложеннаго вентора около полюса. Всякій некторъ можно разематривать какъ геометрическую сумму проекцій его на три взаимно перцендикулярныя оси $(\S 3)$; слъд., по $\S 9$, моменть (\cdot, \cdot) даннаго приложеннаго вектора (X, Y, Z, x, y, z) около полюса A(a, b, c) представляется какъ геометрическая сумна моментовъ этого нектора около осей, проходящихъ черезъ A и параллельныхъ координатнымъ. По (16) координаты нектора (\cdot, \cdot) (\cdot, \cdot) представятся такъ:

(17)
$$G_{\sigma}^{(A)} = L^{(A)} = Z(y-b) - Y(z-c);$$

$$(\tau_{G}^{A} - M^{A} = X(z-c) - Z(z-a);$$

$$(\tau_{G}^{A} - N^{A} = Y(z-a) - X(y-b).$$

Если точка Л совпадаеть съ изчаломъ координатъ, то моменть 6 будеть имъть своими координатами:

(18)
$$(\epsilon_x - Zy + \epsilon)$$
, $(\epsilon_y + X; -Xz + G_z + Yz + Xy)$

а величина его найдется по формуль:

(19)
$$(x^2 + (Zy - Yz)^2 + (Xz - Zz)^2 + (YX - Xy)^2.$$

12. Анвлитическое выраженіе момента приложеннаго вентора около произвольной оси. По \S 9 моменть $K^{\, t}$ даннаго приложен-

наго вектора (X, Y, Z, x, y, z) около сен U, проходящей черезъточку A(a, b, c) и образующей съ сеями углы a, b, γ равняется проекцін на ось момента этого вектора около полюса A, T, е. по (17π)

$$K^{T} = \left[Z(y - h) + Y(z - e) \right] \cos \alpha + \left[X(z - e) - Z(z - a) \right] \cos \beta$$

$$+ \left[Y(z - a) - X(y - h) \right] \cos \gamma. \tag{20}$$

13. Новыя ноординаты приложеннаго вентора. Вместо того, что бы вадать приложенный векторъ ого проекцими на три координатныя оси и координатими точки приложения, мы можемъ опредвлить его другими шестью величинами тремя проекцими на оси и тремя моментами около координатныхъ осей. Новыя координаты след. будуть: Х, Г, Z, L, M, Л. Число ихъ снова на единицу превышаетъ чесло и е з а в и с и мы х в координать вектора, ни одна изъ нихъ, очевидно, не можетъ быть неопределенною, след между ними должна быть иткоторая зависимость. Действительно, изъ выражений (15) нетрудно видёть, что

$$XL + YM + ZN = 0. (21)$$

Геометрически это равенство выражаеть перпендикулярность вектора къ своему моменту около начала координать.

Отъ прежней системы координать вектора къ новой легко перейдемъ съ помощью уравнений (15). Тъ же уравнения служать для обратнаго перехода, только одной изъ координать точки приложения надо дать опредъленное значение, выбранное по нашему произволу.

14. Взаимный моменть двукь пенторовь. Взаимным в моментом в ухъ векторовь называется произведене изведания одного изъ векторов наменть другого около оси, служащей основаніем первому и соквадан-д сь нимь по направлению. Численно взаимный моменть ранияется уще-ренному объему тетра едра, востроеннаго на данныхъ векторахъ,
- ва противоположныхъ ребрахъ. Объему стому должно привисать знакъ
- дожительный или отрицательный в зависимости отъ знака момента, вхе- дато въ состань взаимнаго момента прухъ цекторовъ.

Если данные векторы (фит. 11) AB в CD означимъ черсть V_1 в V_2 , тенть вектора V_1 около основания вектора V_2 черезъ G_2 , моменть вектора V_3 около основания V_4 черезъ G_2 , объемь гетраедра, построенияго на $*V_3$, черсзъ W_2 , и наконець для покомаго напишно момента выберемь ть ль (V_1,V_2) , то намь придется убъдиться въ справедливости равенствь.

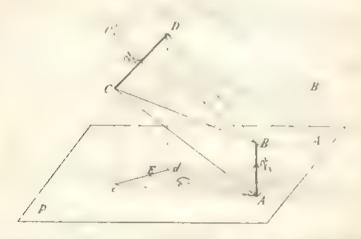
$$(V_1V_2) = (V_2V_1) = V_1G_{21} = V_2G_{11} = \pm 6 W.$$
 (22)

Вычислимь сначала моменть G_{21} . Если изоскость P перпендикулярна . Ab и проходить черезь A, то искомый моменть равниется утвоенной

площади треугольника Acd, гав се проещия CD на плоскость P. Ilo

здась AE=3 перпендикулярь, опущенный изь A на cd, эта линія, очевидно служить пратчайшимь разстояніемь между векторами AB и CD.





Далве cd = CD, sin ω , гдt ω уголь между направлениями векторовь CD и AB; сльд по принятымь обозначениямь

$$V_1 G_3, = \pm V_1 V_3 \delta \sin (V_1 V_3).$$

Произведение V_1V_2 sin (V_1V_2) представляеть собою площадь наралле леграмма ABAB', если AA' нараллельно CD. Построимь на этомь нараллегограммв, какь на основаніи, параллеленние (ъ. имфющій боковимъ ребромъ прямую AC тогда отрезокъ δ будеть служить высотою этого нараллеленытеда. А потому

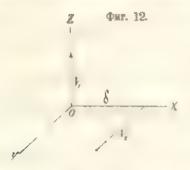
$$V_1 G_{31} = \pm V_1 V_2 \delta \sin(V_1 V_2) = \pm 6 W;$$

такъ вакъ тетраедръ, построенный на векторахъ, очевидно, составляетъ шестую часть вышеупомянутато параллелленинеда. Выражеще $V_1 V_2$ д sm ($V_1 V_3$) симметрично относительно V_1 и V_2 ; отсюда заключаемъ о равенствъ:

$$V_1 G_{27} = \pm V_2 G_{11}$$

Для опредвленія знака разсмотримь частный случай. Пусть (фиг. 12) векторь V_1 имбеть точку приложенія въ началь координать и направлень по Oz, а векторь V_2 имбеть точку приложенія на положительной полониць

От въ разстоянін δ отъ начала и направлень по Оу: тогда $V_1G_{21} + V_2V_3$ и $V_2G_{12} + V_1V_3$ д; след., въ вышеприветенной формуле надо сохранить по



10жительный знакъ Такимъ образомы равенства (22) доказаны но всъхъ свопкъ частяхъ.

15. Аналитическое выраженое для взанинаго испонта венторосъ. Изъ аналитической геометрии намъ извъстно такое выраженое для объема W тетраедра, имъющаго свои вершини въ точкахъ. ξ , τ_0 , ξ , τ_2 , ξ_2 ; ξ_3 , η_4 , ξ_4 ; η_4 , ξ_4 ; ξ_5

Нусть (фиг. 11) векторы V_1 или AB, V_2 или CD, взвимный моменть когорыхь желательно вычислить, заданы своими воординатами X_1 , Y_2 , Z_3 , Y_4 , Z_4 , Y_5 , Z_5 , Z

$$A: \xi_1 = x_i; \quad \eta = y_i, \quad \xi_1 = z_i;$$

$$B: \xi_2 = x_1 + X_1; \quad \eta_1 = y_1 + Y_1; \quad \xi_2 = z_1 + Z_1;$$

$$C: \xi_1 = x_2, \quad \chi_1 = y_2; \quad \xi_2 = z_2,$$

$$D: \xi_4 = x_2 + X_2; \quad \eta_4 = y_2 + Y_3; \quad \xi_4 = z_2 + Z_3.$$

Подставляя эти значения въ предъидущег выражение, пайдень

$$6 \text{ H}' \quad + \quad \begin{vmatrix} 1 & x_1 & y_1 & x_1 \\ 1 & x_1 + X & y_1 + Y_1 & z_1 + Z_1 \\ 1 & x_2 & y_2 & x_2 \\ 1 & x_2 + X_2 & y_2 + Y_1 & z_2 + Z_2 \end{vmatrix}$$

2

Вычитая изъ второй строки опредёлителя первую, а изъ четвертой третью, значительно упростимь его и такимь образомъ по § 14 получимъ окончательно:

(23)
$$(V_1V_3) = \begin{cases} 1 & x_1 & y_1 & z_1 \\ 0 & X_1 & Y_1 & Z_1 \\ 1 & x_2 & y_2 & z_2 \\ 0 & X_2 & Y_2 & Z_2 \end{cases}$$

Убългься вы томъ, что здёсь должень быть сохранень знакъ плюсъ, чожно совершение такимъ же образомъ, какъ ми это сдёлали въ § 14, причения формулу къ тому же самому частному случаю.

Если предъидущий опредъинтель разложить по элементамъ перваго столбца, то получимь по (15) выраженіе для ($V_1 V_2$) въ другихъ координатахъ век торовъ:

$$(24) X_1, Y_1, Z_1, L_1, M_1, N_1; X_2, Y_3, Z_2, L_3, M_2, N_2; -(24) (V_1V_2) X_1L_2 + Y_1M_2 + Z_1N_2 + X_2L + Y_1M_1 + Z_2N_1.$$

Система вевторовъ.

16. Система векторовъ. Главный векторъ. Координаты системы. Группу и векторовъ V, V_2 , ... V_n , если разсматриваемъ ихъ всъхъ одновременно, будемъ называть системо ю некторовъ. Векторъ V, представляющій собою геометрическую сумму данныхъ векторовъ, носить название главнато вектора системы. Координаты главнаго вектора X, Y, связанныя съ координатами отдъльныхъ векторовъ равенствами (7), называются координатами отдъльныхъ векторовъ равенствами (7), называются координатами тами системы; эти величины характеризують собою систему. Системы, имфющія одинаковыя координаты, т. е имфющія геометрически равные главные векторы, сами считаются геометрически равными. Изъ опредъленія операціи геометрическаго сложенія вытекаєть, что главный векторъ не зависить вовсе оть положения осей координать.

Система приложенныхъ векторовъ.

17. Система приложенных в векторовъ. Главный моментъ. Координаты системы. Группа изъ n поиложенцых в векторовъ V_1, V_2, \ldots, V_n , если исв векторы разем триваются одновременно, называется с истемо ю и р и ложени ых ь в екторовъ Такъ какъ каждый приложенный векторъ V_1 , характеризуется д в умя неприложенными векторами: N_1, Y_2, Z_3 , и L_1, M_2, N_3 , (см. § 131, то система приложенных в векторовъ равносильна д в умъ системамъ

неприложенных векторовь. Поэтому система приложенных векторовь характеризуется не одимъ, а двуми главными векторами: главнымъ векторомъ R для системы X_i, Y_i, Z_i ($i=1, 2, \ldots n$) и главнымъ векторомъ (i^0 для системы L_i, M_i, N_i ($i=1, 2, \ldots n$). Первый векторъ сохраняетъ свое названіе главна го вектора системы, а второй называется главнымъ моментомъ системы около начала координатъ. Координаты: X_i, Y_i, Z_i , M_i, N_i —этихъ двухъ векторовъ называются координатам и системы приложенныхъ векторовъ. По i7) и (15) координаты системы такъ зависятъ отъ координать отдъльныхъ векторовъ:

$$X = \sum_{i=1}^{n} X_{i}; \quad Y - \sum_{i=1}^{n} 1_{i}, \quad Z = \sum_{i=1}^{n} Z_{i};$$

$$L = \sum_{i=1}^{n} L_{i} = \sum_{i=1}^{n} (Z_{i}y_{i} - Y_{i}z_{j});$$

$$i = 1 \quad i = 1$$

$$M = \sum_{i=1}^{n} M_{i} - \sum_{i=1}^{n} (X_{i}z_{i} - Z_{i}z_{i});$$

$$i = 1 \quad i = 1$$

$$N = \sum_{i=1}^{n} N_{i} = \sum_{i=1}^{n} (Y_{i}z_{i} - X_{i}y_{i}).$$
(25)

18. Зависимость ноординать системы оть выбора полюса.

$$Y_{i} - Y_{i}z_{i} + Y_{i}c - Z_{i}b = L_{i} - Z_{i}b + Y_{i}c; M_{i} = M_{i} - X_{i}c + Z_{i}a;$$

$$N_{i} = N_{i} - Y_{i}a + X_{i}b.$$

А потому

$$L^{i} = \sum_{i=1}^{n} L_{i}^{A} = \sum_{i=1}^{n} L_{i}^{D} b \sum_{i=1}^{n} Z_{i} + i \sum_{i=1}^{n} Y_{i}^{D} L - bZ + cY;$$

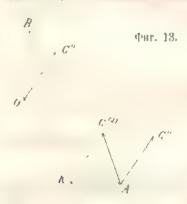
(26)
$$M^A = M - cX + aZ; \quad N^A = N - aY + bX.$$

Двучлены, стояще въ правыхъ частяхъ равенствъ: -bZ + cY, cX + aZ, -aI + bX, очевидно, представляютъ собою моменты около осей координатъ вектора: X, Y, Z, -a, -b, -c. Если же мы замытимъ, что по отношенію къ системѣ осей параллельныхъ прежнимъ, но имѣющихъ начало въ точкѣ A, координаты прежняго начала будуть именно -a, -b, -c, то легко увидимъ, что разематриваемые двучлены служатъ координатами момента K главнаго вектора R, приложеннаго къ началу координатъ, около точки A. Такимъ образомъ, выше написанныя три алгебраическихъ равенства приводятъ къ такому геометрическому:

$$(G^{(A)}) = (G^0) + (K);$$

т. е. главный моменть около новаго полюса равняется геометрической сумм'я главнаго момента около прежняго полюса и момента главнаго вектора системы, придоженнаго къ прежнему полюсу, относительно новаго.

Пусть, напр., (фиг. 13) (70 главный моменть системы около



 $O,\ R$ главный векторь системы, K моменть вектора R, приложеннаго къ O, относительно A; тогда главный моменть системы (τ^4 около A будеть діагональю параллелограмма, построеннаго на векторахъ G^0 и K.

Изъ доказаннаго соотношенія вытекаеть, что геометрическимъ м'єстомъ полюсовъ съ геометрически равными моментами служить

прямая, парадлельная главному вект ру системы.

Реди первоначально полюсомъ служила не точка O (начало координать), а точка A (u, b, c) и затъмъ за нолюсъ взита P (x, y, z), то по (26), перенеся начало въ A, мы нашли бы такия вырожения для главнаго момента въ P:

$$L^{(p)} = L^{(h)} + Y(z - c) - Z(y - b);$$

$$M^{(p)} = M^{(h)} + Z(x - a) - X(z - c);$$

$$N^{(p)} = N^{(h)} + X(y - b) - Y(z - a).$$
(27)

19. Инваріанты системы венторовъ. Разложимъ (§ 5) главный моменть (τ) системы приложенныхъ венторовъ около какого либо полюса A на два составляющихъ—по направленію главнаго вентора R и по направленію перпендикулярному къ главному вентору Первый составляющий венторъ назовемъ H^4 , второй F^4 . Составимъ выраженіе для H^4 , пользуясь равенствами (26).

$$H^{A} = (r^{A} \cos(G^{A} R) - \frac{1}{R} (L^{A} X + M^{A} Y + N^{A} Z) =$$

$$= \frac{1}{R} (LX - MY + NZ) = (r^{0} \cos(G^{0} R) - H)$$

Въ полученное выражение вовсе не входять координаты точки 1. поэтому для другого какого-нибудь полюса В мы нашли бы эчно такое же выражение, след.:

$$H^A = H^B - H;$$

т е проекція главнаго момента системы на направление главнаго зектора не зависить оть положения полюса.

Такъ какъ и на главный векторъ не влиеть выборъ полюса, ъ выражение

$$RH^{A_1} = RH = XL + YM + ZN \tag{28}$$

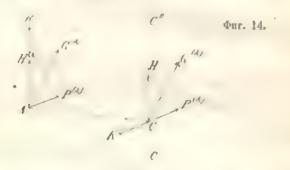
- зависить ни отъ положенія полюса, ни, конечно, отъ оріентитки координатных восей; поэтому оно носить названіе и н в анта системы векторовь. Другимъ инваріантомъ является выленіе

$$R^3 = X^3 + Y^3 + Z^3$$

- 5 им уже упоминали выше (§ 16)

20. Центральная ось системы венторовъ. Перемена полюса влінетъ дишь на составляющій векторь главнаго момента P^A , перепецикулярный къ главному вектору. Посмотримъ, нельзя ли выбрать полюсь такъ, чтобы этотъ векторь P^A обратился въ нуль. Тогда, очевидно, главный моментъ (г около взятаго полюса будетъ имъть наименьшую возможную величину H и по направленню совпадеть съ основаниемъ вектора H.

Пусть (фиг. 14) для полюса A построент главный векторь R и главный моменть C^{-4} ; разложимь этоть моменть на два векторы: R^{-4} по направленю R и P^{-4} по направленю къ R периендикулярному. Затёмь отступимь оть плоскости, содержащей векторы R и G^{-4} , по периендикуляру AC къ ней на разстояне $AC = d = \frac{P^{-4}}{R}$. при томъ въ такую сторону, чтобы для наблюдателя, смотрящаго на плоскость изъ точки C и стлящаго такъ, что направлене R совпадаеть съ направленіемъ оть ногъ къ головѣ, векторъ P^{-4} казалея идущимъ слѣва направо. Тогда точка C и будеть искомый полюсъ. Дъйствительно, по предъидущему, главный моментъ G^{-1}



для полюса C получится какъ сумма момента C и момента K вектора R около полюса C. Этотъ моменть по своей величина равниется Rd, т. е., по условю, равняется D, но по направлению примопротивоположенъ, слад геометрическая сумма C и K дастъ только векторъ H — H и поэтому

$$G^{(0)} = H$$

что и желали получить.

Полюсовь подобныхь (' безчисленное множество всё они лежать (\$ 18) на прямой ('('", парадлельной главному вектору. Прямая эта носить название центральной оси системы векторовь.

21. Уравненіе центральной оси. Полученный въ предъидущемъ параграф'я результать подтвердимъ аналитическимъ путамъ

Станемъ искать координаты полюса (a, b, c) изъ того условія, чтобы для него главный моменть системы имфль возможно наименьшую величину. По (26) вопросъ сводится къ опредьленю минимума функція оть трехъ перемінныхъ а, в н с.

$$[te^{\pm}]^2 - (L + Zb + Ye^2 + (M + Xe + Za)^2 + (N - Ya + Xb)^2.$$

По известнымъ правидамъ приравниваемъ ислю производныя по а, в и с:

$$Z(M - Xc + Za) - Y(N - Ya + Xb) = 0;$$

 $X(N - Ya + Xb) - Z(L - Zb + Yc) = 0;$
 $Y(L - Zb + Yc) - X(M - Xc + Za) = 0.$

Одного взгляда на эти уравнения достаточно, чтобы видъть. что одно изъ нихъ служить следствичь остальныхъ двухъ. Замыняя ихъ равенствомъ такихъ отношеній

$$\frac{L-Zb+Yc-M-Xc+Za}{X}=\frac{N-Ya+Xb}{Z},$$

20 (26) видимъ, что

$$\begin{array}{cccc} L^{+} & M^{+} & N^{+} \\ X & Y & Z \end{array},$$

: . направление главнаго момента около искомаго полюса совпадеть съ направленіемъ главнаго вектора. Гавенство двухъ последахъ отношений приводить къ уравнению

$$ZM - YN = X(Zc + Yb) - a(Z^2 + Y^2);$$

те нап $X^2 + Y^2 + Z^2$ замѣнимъ черезъ U^2 , къ такому выра-M H D

$$a = \frac{1}{R^2}(YN + ZM) = \frac{X}{R^2}(Xa + Yb + Ze)$$

Подобнымъ образомъ найдемъ:

имъ образомъ найдемъ:
$$b-rac{1}{R^2}(ZL-XN)=rac{Y}{R^2}(Xa+Yb+Zc);$$

= 20 8 - 28

$$c = \frac{1}{R^2}(XM + YL) = \frac{Z}{R^2}(Xa + Yb + Zc).$$

Изъ этихъ равенствъ, полагая

$$\alpha = \frac{1}{R^2}(YN - ZM); \quad \beta = \frac{1}{R^2}(ZL - XN); \quad \gamma := \frac{1}{R^2}(XM - YL);$$

получаемъ искемое уравнение центральной оси:

(29)
$$\frac{a-a}{X} = \frac{b-\beta}{Y} = \frac{a-\gamma}{Z}.$$

Это прямая, парадзельная главному вектору и преходящая черезь точку (а. г., ү). Легко убъдиться, что точка (агу) именно та саман (, о которой была рѣчь нъ предъидущемъ параграфъ. Дъйствительно, радусъ векторъ этой точки перпендикулиренъ къ R и G^0 , такъ какъ

$$\alpha N + \beta Y + \gamma Z = 0; \quad \alpha L + \beta M + \gamma N = 0.$$

Далве данна ѝ радіуса вектора находится наъ равенства

$$\lambda^{2} = \alpha^{2} + \beta^{2} + \gamma^{3} = \frac{1}{R^{3}} \left\{ (L^{2} + M^{2} + N^{2}) R^{2} + (XL + YM + ZN)^{2} \right\} =$$

$$= \frac{1}{R^{3}} R^{2} (G^{0})^{2} \sin^{2} (RG^{0}),$$

отнуда по § 20

$$\lambda = \frac{1}{R} G^0 \sin(RG^0) = d.$$

Точно также и направленіе этого радіуса вектора совпадаєть съ указаннымъ въ томъ же параграфъ. Пусть положительное направленіе O, совпадаєть съ C^0 , а плоскость z Oу проходить черезъ R, такъ что L=0, M=0, N>0, $\Lambda=0$, Y>0 Тогда $\beta=0$. Y>0, т. е. радіусъ векторъ, совпадаєть съ положительною половиной O1, что и подтверждаєть вышесказанное.

22. Распредъление главныхъ моментовъ въ пространствъ. На основании предъидущато мы можемъ составить себъ ясное представление о томъ, какъ расположены въ пространствъ моменты около различныхъ полюсовъ.

Величина момента (, ч вокругъ точки .1, отстоящей отъ центральной оси на разстояніи d, по §§ 18 и 20 представится такъ:

$$G^{(A)} = \sqrt{H^2 + d^2 R^2};$$

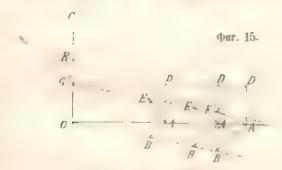
служить поментами. Каждан изъ производящихъ этого цилиндра служить гометрическимъ местомъ полюсовъ съ геометрически равными моменты ного осью системы. Каждан изъ производящихъ этого цилиндра служить гометрическимъ местомъ полюсовъ съ геометрически равными моментами. Моменты вокругъ полюсовъ лежлицихъ на ортогональномъ съчени цилиндра, расположены по производящимъ однополаго гипереологда вращения. Окружность, представляющая слою это ортогональное съчение, служитъ горломъ гипереологда.

Тангенсъ угла э, подъ которымъ направление момента (* 4 наклонено къ центральной оси, выражается такъ:

$$tq \varphi = \frac{Rd}{H}$$
.

слад. моменть по мара удаления полюся оть оси стремится стать перпендинулярнымъ въ оси.

Въ заключение раземотримъ, какъ мѣняется направление моментовъ для полюсовъ, лежащихъ на прямой, перпендикулярной къ пентральной оси въ данной на ней точкъ. Пусть (Н' (фиг. 15)



традыная ось системы, R и G^* главный векторъ и главный и менть для точекъ на этой оси и пусть прямая O.1 перпендикума на къ OC. Моменть G^A около A выразится діагональю AE прявинка ABED, у котораго сторона AD геометрически равна

 (a^0) , а сторона AB = B, OA плоскость прямоугольника перпендикулярна къ OA. Для другой точки A' на той же прямой OA должны также нашти длагональ прямоугольника E'D'A'B', причемь $(A'D') = (G^0)$; A'B' = R, OA' Очевидно,

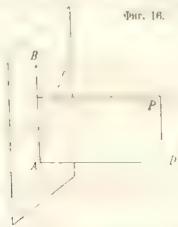
$$\frac{AB}{A'B'} = \frac{OA}{OA'};$$

слъд лици OBB', а потому и $G^{0}EF'$ прямыя. Изъ сказаннаго вытекаеть, что направленія моментовъ совпадають съ производящими гиперболическаго цараболонда, пострежинаго на OA и $G^{0}E$.

До сихъ поръ мы предполагали, что ви главный векторъ, ги главный моменть для точекъ центральной сен не равняются нулю Если главный векторъ нуль, то для вейхъ полюсовъ моменты геометрически равны Если главный моменть для точекъ на оси обращается въ нуль, то вет моменты перпендикулярны къ оси,

т. е.
$$\varphi$$
 всюду ранно $\frac{\pi}{2}$

23. Построеніе Поносле. Мы умість найти положеніе центральной оси. солі система векторовь намъ задана своими координатами. Но, консчио, это ле единственный способы заданія—таких в способовь бізчисленное множество, напрім, система будеть иполи в опреділена, если взвістны три гланиму момента св около трехь данних в точекъ. Моменты эти не могуть быть заданы произвольно, какъ увидиму кальни. Мы разсмотримь изящный геометрический премъ, данный Ноиселе, для отысканія въ этомъ случай центральной оси.



Предварительно заміснить, что, чези павфетны направленія гланнаго цевтора AB (фиг. 16) и главнаго момента AC гля какого инбуль нозыса A, то легко пайти плоскость, въ которой толжна лежать центральная ось.

По § 20 искомая линія параллельна главному вектору и встръчаеть периендикулярь AD, нозстановленний вы A кългоскости CAB, слъд, к жить въ илоскости P, проходжией черезь AB и периендикулярной въ плоскости CAB. Теперь задачу нашу летко рфинить. Направленіе гланало ректора характерикустая тъмъ, что проекция на него любого момента имбеть постоянкую величину: слъд, если изъ произпольной точки, ъакъ вершини, по строимъ тетраелръ съ боковыми ребрами геометрически равными тремь дли пыму моментамъ, то высота этого тетраелра опущенная изъ той же вершины, и дастъ искомое направление. Затъмъ по сказвиному выше для друхъ даннихъ полюсовъ строимъ двв плоскости, содержащія централліую оси: пересечение ихъ и будеть некомая линъ. Отсюда и видно, что мы не имъмъ права задать вст три момента по произволу: плоскость, полученная тъмъ же премомъ для третьяго даннаго полюса. должна съ первыми льуми плоскостьми цересфчься по одной прамой.

Системы эквивалентныя.

24. Системы приложенных векторовь эквивалентныя между собою. Системы примопротивоположныя. Системы эквивалентныя нулю. Двф системы приложенных векторовь называются оквивалентным и между собою, есян онф имфють геометрически равные главный векторь и главный моменть для любого полюса. Для этого необходимо и достаточно (§ 18), чтобы у пихь оказались равными главный векторь и главный моменть для одного только полюса.

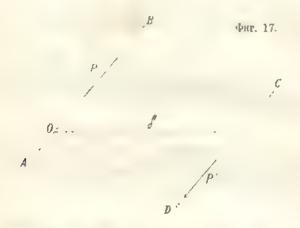
Система приложенных векторовь, у которой главный векторь и главный моменть равны нулю, называется оквивалентною нулю Примфромь такой системы могуть служить два прямепротивоположных вектора.

Двѣ системы приложенных векторовь, у которых главный векторы и главный моменть противоположны дли любого полюса. называются системами примопротивоположны дли любого полюса. Пругу. Для отого необходимо и достаточно, чтобы такимы системы обладали главный векторы и главный моменть для одного закого либо полюса. Если въ данной системы векторовь вет векторы замънимы прямопротивоположными. То, очевидно, нован си тыма векторовь будеты прямопротивоположны прежней.

Если изъ двухъ или и веколькихъ системъ векторовь е стазить одну систему сложную, то главный векторъ и главный мотелть сложной системы для какото пибудь полюса будетъ равняться метрической суммъ главныхъ векторовъ и моментовъ отдъльъть простыхъ системъ около того же полюса. Отсюда вытекаетъ, -сли къ какой либо системѣ векторовъ присоединить систему двалентную нулю, то новая сложная система будетъ эквивател прежней. Соединение двухъ примопротивоположныхъ системъ дастъ систему эквивалентную нудю. Наоборотъ, если систему эквивалентную нулю разділить на дві, то получатся двіт прямо протиноположныя системы.

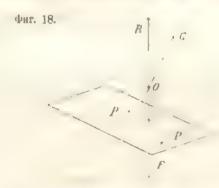
Голи двъ системы приложенныхъ векторовъ S_1 и S_2 таковы, что сложная система изъ S_1 и системы, примопротивоположной S_2 нан, наобор тъ, изъ S_2 и системы, примопротивоположной S_1 , эквивалентна нулю, то системы S_1 и S_2 оквивалентны другъ другу.

25. Простайшія системы приложенныхъ векторовъ. Пара векторовъ. Наиболье простою системою приложенныхъ векторовъ является система, состоящая только изъ одного вектора Другал простая система получится, если мы возьмемъ два приложенныхъ вектора P и P' (фиг. 17), равныхъ по величинъ, лежа-

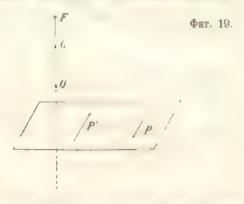


щихъ на параздельныхъ основаніяхъ AB и (D), но противоноложно направденныхъ. Такая система носить названіе пары векторовъ. Главный векторъ для пары обращается въ нуль, а потому (§ 22) моменть пары не зависить отъ положенія нолюса Гели взять полюсь D на основаніи AB одного изъ векторовъ, то непосредственно видимъ, что главный моменть равенъ произведенно изъ общей величины векторовъ, скажемъ D, на разстояще между основаними C, называемое плечомъ пары. По направленно моментъ пары перпецикуляренъ къ плоскости, содержащей данные векторы (плоскости пары), и идетъ въ ту сторону, глядя съ которой на плоскость пары, увидимъ некторы ея направленными въ сторону движенія стрѣлки часовъ Пары, лежащія въ параллельныхъ плоскостихъ, эквнвалентны между собою, если у нихъ равны произведентя изъ длины плеча на величину вектора и направлення моментовъ одинаковы.

26. Замтна данной системы векторовъ простъйшею, ем энвивалентною, при инваріантахъ отличныхъ отъ нуля. Введене въ раземотрене эквивалентныхъ системъ даетъ намъ возможность замтнять однъ системы векторовъ другими боле простыми или боле удобными въ какомъ либо отношении. Такъ напр., система, состоящая изъ несколькихъ векторовъ съ общею точкою приложенія, можеть быть замтнена однимъ векторомъ, равнымъ геометрической суммі, данныхъ векторовъ и приложеннымъ къ той же точкъ

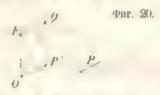


Раземотримъ сначала общій случай заміны данной системы простійшею. Пусть для взятаго полюса U (фиг. 18) данная система имінть главный векторь R и главный моменть G. Система,



трящая изъ вектора F, приложеннаго къ O и геометрически тавнаго K, и пары PP', плоскость которой перпендвкулярна къ з моментъ равенъ G, будетъ, оченидно, эквивалентна данной тъмі. Если полюсъ O взитъ на центральной оси, то плоскость PP' (фиг. 19) будетъ перпендикулярна къ F, и моментъ ем гътъ возможно наименьшій. Такимъ образомъ любая система

приложенных векторовъ можеть быть замінен системою, состоящею изъ трехъ векторовъ. Нетрудно уменьшить число этихъ некторовъ до двухъ. Дъйствительно, заміняя нару PP' ей эквивалентною, мы можемъ совмістить (фиг. 20) точку приложенія одного изъ векторовъ нары, напр. P', съ точкою O.



Теперь два вектора P' и F могуть быть зам'вщены однимъ ψ , имъ эквивалентнымъ, слъд. равнымъ, по сказанному въ начал'в этого параграфа, діагонали параллелограмма, постровниаго на P' и I'. Такимъ образомъ оказывается, что любая система приложецныхъ векторовъ съ инвариантами, отличными отъ нуля, эквивалентна двумъ векторамъ, не лежащимъ въ одной плоскости.

27. Теоревы Шали и Мебіуса. Заміна данной системы векторовъ двумя векторами можеть быть сділана безчисленными множествоми способовь. На самомь ділів, кегда пару PP' мы заміняеми ей эквивалентною, то можемь взять произвольную длику плеча даннь бы при соотвітственноми изміненны длины вектора P произведени P2 сохранило свою величну: кромів того пара можеть быть повернута на произвольный уголь вы своей плоскости; наконець, полюсь можеть быть взять вы любой точкі. Но, во всякоми случай, какими бы двуми векторами P и Q мы не замінили данную систему, кванинній моменть P0 (стается величнико постоявною P1 такь какі по P1 взанинній моменть равняется ущестеренному объему тетраеден, построеннаго на P1 Q1 влась на противоположных рабрахь то и этотт объемь остается постоявнымь. Чтобы показать высказанное положеніе, называемое теоремою Шаль, положимь, что ноординаты у вектора P1, P1, P2, P3, P4, P9, P9, P9, P9, гогда разсматриваемый взаниный моменть по (24) выразится таки:

$$(PQ) = X_1 L_2 + Y_1 M_2 + Z_1 N_1 + X_2 I_1 + Y_2 M_1 + Z_1 N_1;$$

вы, с ы прицить во выпиание тождества вида (21):

$$(PQ) = (X_1 - X_2) I + L_3 + (Y + Y_2) (M_1 + M_2) + (Z + Z_3) (N + N_3),$$

По не условно, векторы P и Q эквивалентны давной система, векторовь, слыд координаты системы X, Y, Z, L, M, N, такы сиязаны сы координатами этихы векторовы:

$$X = X_1 + X_2$$
; $Y = Y_2 + Y_3$; $Z = Z_1 + Z_2$;
 $L = L_2 + L_3$; $M = M_1 + M_2$; $N = N_1 + N_3$.

Отомда вытекаеть, что взавивый моменть

$$(PQ) = XL + YM + ZN:$$

е равняется одному изъ инваріантовъ системы, что и доказиваетъ теорему
 Если заиная система состоитъ изъ и векторовъ V, съ коој зинатами

$$X_i, Y_i, Z_i, L_i, M_i, N_i; i=1, 2, 3, ..., n$$
:

можно показать, что взаимный моменть техь двухь векторовь P я Q, корые эканельные системы, равилется суммы взаимныхы моментовы всыхы вкторовы системы; т. е.

$$(PQ) \rightleftharpoons \sum_{f,f} (V_f V_f)$$

ал іки « и j различны, такъ что число членовъ сумны равно $\frac{n}{2}$.

Для взаимнаго момента (PQ, мы имьемь по предъидущему выражение:

$$(PQ) : \sum_i X_i \sum_i L_i + \sum_i Y_i \sum_i M_i - \sum_i Z_i \sum_i N_i.$$

Если сопратимъ всъ члены, објащающіеся вы вуль по (21), то найдемъ.

$$(PQ) = \sum_{i,j} (X_i L_j + Y_i M_i - Z_i N_j + X_j L_i + Y_j M_i + Z_i N_i);$$

лищование распространено на всё пары различныхъ значковь и п j. Но по .4 каждий изъ $\frac{n(n-1)}{2}$ членовъ разсматриваемой суммы можеть быть замъ-

$$(PQ) = \sum_{i \in I} (V_i \, V_j);$$

а жетали получить. Доказанная теорема носить название теоремы Мёбгуси.

28. Замѣна системы венторовъ простѣйшею при инваріантахъ казныхъ нулю. Мы видѣли, что въ общемъ случав когда инвааты отличны отъ нуля, т. е. когда

$$X^2 + Y^2 + Z^2 > 0$$
, $XL + YM - ZN$ не равно 0;

→ма эквиванентна двумъ векторамъ, не лежащимъ въ одной ∴ кости. Теперь разсмотримъ случан, когда какой либо изъ ининтовъ обращается въ нуль. Если $X^2+Y^2+Z^2>0$, то и второй инваріанть становится пулемь. Такъ какъ главный векторъ системы пуль, то система или эквивалентна и у лю, или оквивалентна и а р \hat{x} момента геометрически равнаго главному моменту системы, независищему въданномъ случав отъ положенія полюса,

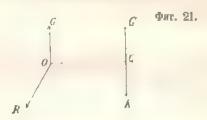
Пер ходимъ къ последнему случаю, когда

$$X^2 + Y^2 + Z^2 > 0$$
; $XL + YM + ZN = 0$.

Нетрудно видѣть, что написанныя выраженія представляють условія необходимым и достаточныя для того, чтобы данвая система была эквивалентна одному вектору. Если система можеть быть замѣнена однимъ некторомъ, то для полюсовъ, лежащихъ на основаніи этого вектора, главный моментъ (с системы долженъ обращаться въ нуль. А такъ какъ наименьшее возможное значене для главнаго момента равно проекціи его на главный векторъ, то главный моменть (с или нуль, или перпендикудяренъ къ R. По (28)

$$XL + YM + ZN = RG\cos(GR)$$
,

саћд, вышеприведенныя условія необходимы, но они и достаточны. Если (r=0), это очевидно само собою; а если (фиг. 21)



главный момонть G перпендикулирень въ главному вектору R, то, отступивъ отъ полюса G по перпендикулиру въ плоскости ROG въ соотвътствениую сторону (§ 20) на разстояніе $GC = \frac{G}{R}$, найдемъ полюсь G, для котораго главный моментъ обратится въ нуль, и слъд., система окажется дъйствительно эквивалентной одному вектору, приложенному въ G.

29. Плоская система венторовъ. Система, у которой всё векторы лежать въ одной плоскости, называется плоскою. Главный моменть такой системы перпендикуляренъ къ ен плоскости, а главный векторъ долженъ лежать въ самой плоскости, слъд., по § 28 система плоская эквивалентна или одному вектору, или паръ, или пулю.

30. Система параллельных векторовъ. Центръ системы. Пусть всё векторы системы параллельны направлению l', характеризуемому косинусами l, m, n. Тогда координаты какого либо вектора V_l будуть:

 P_i i, P_i m, P_i n, x_i , y_i , z_i ;

причемъ I', будеть положительно или отрицательно, смотря по гому, направление I', идеть ли по U, или прямо противъ I. Изъвыражений для координать системы:

$$X = l \sum_{i} P_{i}; \quad Y = m \sum_{i} P_{i}; \quad Z = n \sum_{i} P_{i};$$

$$L = \sum_{i} P_{i}(ny_{i} - mz_{i}); \quad M = \sum_{i} P_{i}(lz_{i} - nz_{i}); \quad N = \sum_{i} P_{i}(mz_{i} - ly_{i}),$$

зидно, что такая система эквивалентва или нулю, или парѣ, или двому вектору, равному $\sum P_i$, направленному парадлельно дан-

$$x_{\epsilon} = \sum_{i}^{\epsilon} \frac{P_{i} x_{i}}{P_{i}}; \quad y_{\epsilon} = \frac{\sum_{i}^{\epsilon} P_{i} y_{i}}{\sum_{i}^{\epsilon} P_{i}}; \quad z_{\epsilon} = \frac{\sum_{i}^{\epsilon} P_{i} z_{i}}{\sum_{i}^{\epsilon} P_{i}}. \quad (30)$$

Точка эта носить названіе центра системы. Выраженія и координать центра показывають, что положеніе центра завилишь оть относительной величины векторовь и оть положенях точекъ приложенія, но не зависить оть общаго напраля векторовь, т. е. оть і, т. т. Такимъ образомъ, если, оставляя
пры парадлельными, повернуть вст ихъ на одинъ и тоть же
во около точекъ приложенія, то положеніе центра не измінится.

Точно также положение центра не зависить отъ выбора осей динать. Если измѣнимъ систему координатныхъ осей, то приз выражения (30) преобразовать, пользуясь формулами анализ ской геометрии:

$$\xi = a + a'x + a''y + a'''s;$$

$$\eta = b + b'x + b''y + b'''\varepsilon;$$

$$\zeta = c + c'x + c''y + c'''z.$$

Тогда найдемъ:

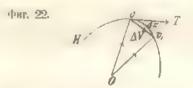
$$\xi_{\epsilon} = \sum_{i=1}^{4} P_{i} \xi_{i} - a + a'x_{i} + a''y_{\epsilon} + a'''z_{\epsilon} \text{ if } T. \text{ i.i.}$$

откуда и видно, что центръ мъста своего не перемънилъ.

Векторъ-функціи.

31. Векторъ-функція. Годографъ. Геометрическая производная. Если величина и направденіе вектора І зависять отъ значеній, принимаемыхъ клими либо перемінными І. п. г. ж. ... то векторъ І называется векторіальной функціей эгихъ перемінныхъ или, короче, векторъ-функціей отъ І. п. г. ж. Мы ограничьмся здісь раземотріннемъ векторъ функцій только отъ одного независимаго переміннаго І. Ідоординаты такого вектора представятся пікоторыми аналитическими функціями отъ І:

(31
$$X = f_1(t), \quad Y = f_2(t), \quad Z = f_3(t).$$



Если изъ какого либо неизмѣниаго полюса θ станемъ строитъ (фиг. 22) векторы θr , $\theta c_1, \ldots$, геометрически равные разсматриваемому перемѣниому вектору, то геометрическимъ мѣстомъ концовъ этихъ векторовъ будетъ нѣкоторая кривая H, носящая название годографа вектора Γ . Оченидно, выраженія (31) представляютъ собою уравненіи годографа, если за полюсъ взято начало координатъ.

Когда векторъ, не измѣняя своего направденія, мѣняетъ только свою данну, годографомъ сдужить отрѣзокъ прямой. Если векторъ, сохраняя постоянной свою данну, мѣняетъ только направление, годографъ будетъ сферическая кривая. Для постояннаго вектора годографъ обращается въ точку. Годографъ будетъ кривою плоскою, есля проекція вектора на нѣкоторое неизмѣнное направленіе постоянна.

Возьмемъ два значенія независимой перемѣнной: t и t_i ; причемъ пусть $t_i > t$. Для нихъ векторъ-функція*) пусть принимаетъ значенія V и V_i (фиг. 22). Векторъ ΔV , представляющій собою геометрическую разность V_i и V

$$(\Delta V) = (V_1) - (V);$$

цазывается геометрическимъ приращениемъ векторъфункци I, соотвътствующимъ приращение

независимой переменной / Координаты вектора AI:

черезъ координаты векторовъ I_1 и $I: X, I_1, Z_1, X, I_2, Z_3$ по (11) выразятся такъ:

$$\delta X - X_1 - X_2 = \delta Y_1 - Y_2 = \delta Z - Z_1 - Z_2$$

Векторъ 1 (ДГ) съ координатами

тличается отъ вектора 21 только сноею длиною. Раземотримъ предвять вектора $\frac{1}{\delta t}$ (Δ V), взятый въ томъ предположения, что значение t, приближается къ t. т. е. δt приближается къ tулю. Если жой предвльный векторъ существуеть, то онъ носить название жо метр и чес кой производной отъ вектора t по перемви- t и означается такь t ***). По предъидущему (32), координатами жогора t будуть аналитическія производныя отъ координать вектора t существуєть t вектора t будуть аналитическія производныя отъ координать вектора t существуєть t существуєть аналитическія производныя отъ координать вектора t существуєть t0.

$$\dot{V}_{s} = \dot{V}\cos(\dot{V}x) = \frac{dX}{dt}; \quad \dot{V}_{y} = V\cos(\dot{V}y) = \frac{dY}{dt};$$

$$\dot{V}_{t} = \dot{V}\cos(\dot{V}s) = \frac{dZ}{dt}.$$
(88)

*) Мы разсматриваемъ лишь функція однозначныя.

^{**} Вводить особый символь для означенія той переменной, по которой от производнам, не представляется необходимымь, такъ какъ мы размень векторь-функціи голько одной переменной.

Иначе по (31), если запятыми овначимъ производныя по /

$$\dot{V}_{x} = f_{1}'(t); \quad \dot{V}_{y} = f_{2}'(t); \quad \dot{V}_{x} = f_{3}'(t).$$

Чтобы установить связь между геометрическою производною вектора и его годографомъ, замъчаемъ, что (фиг. 22) приращеніе ΔV вектора служить хордою годографа, стягивающею дугу $\Delta \varepsilon$: сляд, съ одной стороны

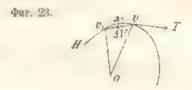
$$\operatorname{Hpeg.}_{\left[\Delta V\right] }=1\,,$$

$$\Delta V=0$$

а съ другой стороны предільное направленіе $\Delta I'$, когда точка ι_i подходить въ v, совпадаеть съ направленіемъ касательной T къ годографу въ точкі v. Отсюда вытекаеть, что длина вектора I равинется численной величиніз производной отъ дуги годографа по независимой перемізной:

(34)
$$\dot{V} = \Pi \operatorname{peg.} \begin{vmatrix} \Delta \sigma \\ \Delta t \end{vmatrix} = \frac{d\sigma}{dt},$$

а направление і совпадаеть съ направлениемъ касательной T къ годографу въ соотвътственной точкъ; причемъ касательная должна идти въ ту сторону, въ которую перемъщается точка v при положительномъ $\hat{c}t$.



Если бы t_1 было меньше t, т. е $\partial t < 0$, то фиг. 23) векторъ ΔV шель бы въ ту сторону, въ которую перемъщается точка г при отрицательномъ ∂t^* . но за то векторъ $\frac{1}{\partial t}(\Delta V)$ съ координатами (32) быль бы по направленію противоположенъ ΔV , и след

^{*)} Это направление всегда противоположно прежнему, если только с не представляеть собою особенняго звачения независимаго переміннаго. напр. такого, при которомъ вевторъ-функція имість мах.-шів. отклоненія въкакую-либо сторону.

предъльное направление его т. е. геометрической производной V, совпало бы опять съ направлениемъ T касательной къ годографу въ сторону перемъщения точки v при положительномъ $\mathcal{E}t$.

Пусть два вектора V_1 и V_2 (фаг. 24) функціи одной независимой перемънной / отанчаются другь оть друга на постоянный векторь A_1 т. е.

$$(V_1) = (V_2) + (A)$$

Тогда, если для вектора V_1 годографомъ служить кривая H при полюсь O_1 , то таже кривая H будеть годографомъ и для V_2 , только при полюсь O_2 , если $(O_1O_2) = (A)$; а отсюда, по предъидущему, такъ какъ соответственныя точки v_1 и v_2 совпадаютъ, заключаемъ о равенстве:

$$(\dot{V}_1) = (\dot{\Gamma}_2).$$

Разсмотрънвий выше векторъ 1^2 , въ свою очередь, является функцієють t; слъд, и отъ него можеть быть изята геометрическая производная 1^2 ; поординаты этого вектора будуть:

$$\ddot{V}_x = \frac{d^2X}{d\dot{t}^2}; \quad \ddot{V}_y = \frac{d^2Y}{d\dot{t}^2}; \quad \ddot{V}_z = \frac{d^2Z}{d\dot{t}^2}.$$
 (85)

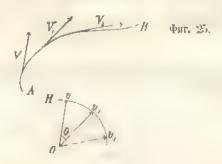
По отношению къ вектору V некторъ V называется геометрическою голяном второго порядка. Продолжая поступать такниъ же фазомъ, мы можемъ получить отъ вектора V геометрическую производную V голи порядка: V_1 съ координатами

$$\stackrel{\text{\tiny (n)}}{V_{\pi}} = \frac{d^n Z}{dt^n}; \quad \stackrel{\text{\tiny (n)}}{V_{\pi}} = \frac{d^n Y}{dt^n}; \quad \stackrel{\text{\tiny (n)}}{V_0} = \frac{d^n Z}{dt^n}.$$

32. Приштръ. Пусть невоторая вривая въ пространстве (витая или - скал. безравлечно) задана уравненіями:

$$x = \varphi_1(s); \quad y = \varphi_1(s); \quad s = \varphi_1(s);$$

гдь в длина дуги этой кривой, считаемая оть какой либо точки A (фиг. 25) на ней. Станемъ въ различныхъ точкахъ кривой проводить касательным и откладывать на нихъ въ сторону возрастинія дуги в длину равную единицъ (одному сантиметру). Тогда мы получных нівкоторый персифиный векторь 1.



функцію отъ s. Координаты этого вентора буду гъ $\frac{dx}{ds}$. $\frac{dy}{ds}$. По (33) най-демъ геометрическую производную отъ него \hat{V} :

(36)
$$\dot{V}\cos^2(\dot{V}x) = \frac{d^3x}{ds^2}; \quad \dot{V}\cos(\dot{V}y) - \frac{d^3y}{ds^2}; \quad \dot{V}\cos(\dot{V}_z) = \frac{d^3z}{ds^2}.$$

Годографомъ Н въ настоящемь случав будеть врикая, лежащая на сферв радуса, равнаго одному савтиметру; след. элементь дуги годографа численно равняется 9. углу между двумя смежными радзусами векторами, или, что то же, между смежными касательными данной кривой. По (34) величина геометрической производной равняется пределу отношения дв. т. г. кривизай данной кривой, след.

(87)
$$\hat{\mathbf{r}} = \frac{1}{p},$$

гді є радіуєть привизны кривой. Касагельная Т къ годографу, какъ касательная къ сфері, перцендикулярна въ радіусу вектору точки касанія, т. .. паралельна плоскости нормальной въ данной кривой, а. какъ касательная къ конусу, иміющему вершину въ полюсі, а направляющею годографъ. тежить нь одной плоскости со смежнымъ радіусомъ пекторомъ. т. с. параллельна нлоскости кривизны; слід, относительно данной кривой эта касательная параллельна главной пормали. Притомъ направленіе ся пдетъ въ ту сторону, въ которую поварачивается касательная данной кривой, т. с. отъ привой ав центру кривизны. Но такое направленіе объяновенно принисывается радіусу вривизны р, олід.

guilly p

Отсюда по (36) и (37) получаень выражения, которыми намь придется пользонаться:

$$\frac{d^{3}x}{ds^{2}} = \frac{1}{c} \cos(cx); \quad \frac{d^{3}y}{ds^{2}} = \frac{1}{c} \cos(cx); \quad \frac{d^{3}z}{ds^{2}} = \frac{1}{c} \cos(cz). \tag{38}$$

33. Проенція геометрической производной на неизмінное и подвижное направление. Индексъ или ортъ даннаго направления. Уже изъ выраженій (33) для координать геометрической произволной У ясно, что проекция ея на какое либо нензмѣнное (независящее отъ / направление U, опредъляемое косинусами A, и, v съ координатными осими, должна раввяться аналитической производной оть проекцін вектора І на то же направленіе И въ самомъ дълі:

$$\hat{V}\cos(\hat{V}U) = \hat{V}_x\lambda + \hat{V}_y\mu + \hat{V}_y\nu = \frac{d}{dt}(X\lambda + Y\mu + Z\nu) =
= \frac{d}{dt}[V\cos(VU)],$$
(39)

такъ какъ, по условію, косянусы й, и, у оть і не зависять.

Но, когда само направление мізняется въ зависимости отъ .наченій, принимаємыхъ перемізнною t, тогда предъидущее выраженіе заміняется другимъ:

$$\dot{V}\cos(\dot{V}U) = \frac{d}{dt}\left(X\lambda + Y\mu + Z\nu\right) - X\frac{d\lambda}{dt} - Y\frac{d\mu}{dt} - Z\frac{d\nu}{dt}.$$

Заметимъ) что А, и, у служать координатами переменнаго -- ктора и, имъющаго длину равную единицъ и совпадающаго по .. в. ». выправленію съ l'; тогда, означан геометрическую производную оть то вектора, называемаго индексомъ наи ортомъ даннаго зправленія, черезъ й, предъидущую формулу можемъ переписать TAKE

$$\dot{V}\cos(\dot{V}u) + Vu\cos(\dot{V}u) = \frac{d}{dt} \left[V\cos(\dot{V}u_t) \right], \tag{40}$$

34. Геометрическій интеграль оть вентера. Если операцію получення т-трической производной отъ даннаго вектора, назовемъ геометрическимы эффенцированісмъ, то обратную операцію, по аналогія, должны назвать в прическимъ интегрированіемъ, и сабд. векторъ W, имеющий своею гео-* - влескою производною векторъ V съ координатами X, Y, Z, должинъ --- натыся геометрическимы интеграломы оты вектора V. Изы . асно, что воординатами W будутъ:

Отсюда заключаемь, что векторовь служащих интеграловь даннаго. безчисленное множество. Далье очевидно, что геометрическою разностью двухь интеграловь оть одного и того же вектора служить нькоторый постоянный векторь. Чтобы задача о нахожденіи интеграла стала опреділенною, пеобходимо добавочное условіє. Такимъ условіємь обыкновенно служить заданіе ваправленія и длины вектора интеграла для частнаго значенія независимаго переміннаго є. Заданныя величины носять названіе начальныхь. Нетрудно видіть, что геометрическій интеграль № оть вектора V, принима ющій начальное значеніе № (Ξо. Υ., Z.) для є = t_{о.} выразится координатами

(41)
$$W_x = \Xi_0 + \int_{t_0}^t Xdt; \quad W_y = Y_0 + \int_{t_0}^t Xdt; \quad W_z = Z_z + \int_t^t Zdt.$$

35. Геометрическая производная системы приложенныхъ векторовъ. Обратимся теперь къ системъ приложенныхъ векторовъ. Пусть эта система 8 перемънная и функція одной независимой перемънной t; тогда шесть воординать системы (25).

$$\left[\begin{array}{ccc} X; & Y; & Z \\ L; & M; & N \end{array}\right]$$

будуть аналитическими функціями той же перемінной. Станемъ разсматривать два значенія независимой перемінной: t и t_1 ; дли нихъ координаты системы будуть:

$$\left[\begin{array}{c}X; & Y; & Z\\ L; & M; & N\end{array}\right] \quad \mathbb{E}\left[\begin{array}{c}X_1; & Y_1; & Z_1\\ L_1; & M_1; & N_1\end{array}\right]$$

Система ΔS съ воординатами:

(42)
$$\begin{bmatrix} X_1 - X; & Y_1 - Y; & Z_1 - Z \\ L_1 & L; & M_1 - M; & N_1 - N \end{bmatrix} .$$

должна быть соединена съ системою S (t=t) въ одну для получения системы эквивалентной системѣ S_i $(t=t_i)$. Назовемъ систему $\Delta \wedge$ геометрическимъ приращеніемъ системы S_i соотвѣтствующимъ приращенію независимой перемѣнной $\delta t=t_i-t$. Главный векторъ ΔR и главный моменть Δt геометрическаго приращенія системы, какъ видно изъ (42), равны соотвѣтственно геометрическимъ приращеніямъ главнаго вектора R и главнаго момента G^0 данной системы.

Раздъля координаты системы ΔS на приращение независимой перемънной δt и переходя къ предълу при $\delta t = 0$, получимъ систему \dot{S} съ координатами:

$$\frac{dX}{dt}, \frac{dY}{dt}, \frac{dZ}{dt}$$

$$\frac{dL}{dt}, \frac{dM}{dt}, \frac{dN}{dt}$$
(43)

которую и назовемъ геометрическою производною отъ данной системы S. Очевидно, система S имветь своимъ главнымъ векторомъ и главнымъ моментомъ соотивтственно геометрическія производныя отъ главнаго вектора и главнаго момента данной системы.

36. Зависимость ноординать геометрической производной системы оть полюса. Производный полюсь. До сихъ поръ мы предполагали, что полюсомъ служить начало координать; если за полюсь этымемъ какую-либо точку A(a,b,c), то координатами системы S по (13) и (26) будуть:

$$\begin{bmatrix} \frac{dX}{dt} & \vdots & \frac{dY}{dt} & \vdots & \frac{dZ}{dt} \\ \vdots & -b & \frac{dZ}{dt} + c & \frac{dY}{dt} & \frac{dM}{dt} - c & \frac{dX}{dt} + a & \frac{dZ}{dt} & \frac{dM}{dt} - a & \frac{dX}{dt} + b & \frac{dX}{dt} \end{bmatrix} (44)$$

Сравнивая настоящія выраженія съ новыми координатами мез й системы S:

$$\begin{bmatrix} X & ; & Y & ; & Z \\ L-bZ+cY; & M-cX+aZ; & N-aY+bX \end{bmatrix}; (45)$$

метрической производной будуть по прежнему соотвенно равны геометрическимъ производнымъ оты венно равны геометрическимъ производнымъ оты

$$\frac{da}{dt} = \frac{db}{dt} - \frac{dc}{dt} = 0,$$

- эли полюсь A неизманень, не маняеть своего положе-

Пусть теперь полюсь A перемфиный (a,b,c) функціи оть t). Назовемь главный векторь и главный моменть системы S для полюса A черезь R^{-1} и t^{-1} , а соотвітственные векторы для системы \hat{S} черезь R^{-1} и (S^{-1}, B) (45) и (44) для проекцій этихъ векторовь на координатныя оси иміємь выраженія:

$$R_{*}^{A} = X_{*} R_{*}^{A} = Y_{*} R_{*}^{A} - Z_{*}$$

(46)
$$\mathfrak{R}_{i}^{(A)} = \frac{dX}{di}, \ \mathfrak{R}_{i}^{(A)} = \frac{dY}{dt}, \ \mathfrak{R}_{i}^{(A)} = \frac{dZ}{dt};$$

а также

$$(r^{+} = L - bZ + cY, \ c_{+} = M - cX + aZ, \ c_{+} = N - aY + bX;$$

$$\mathfrak{S}_{x^3} - \frac{dL}{dt} + b\frac{dZ}{dt} + c\frac{dY}{dt}, \quad \mathfrak{S}_{y^4} = \frac{dM}{dt} - c\frac{dX}{dt} + a\frac{dZ}{dt},$$

$$\mathfrak{G}_{a}^{(A)} = \frac{dN}{dt} - a\frac{dY}{dt} + b\frac{dX}{dt}.$$

Изъ (46) вытекаеть

$$\mathfrak{R}_{z}^{(A)} = \frac{d}{dt} R_{z}^{(A)} , : \mathfrak{R}_{z}^{(A)} = \frac{d}{dt} R_{z}^{(A)} , \ \mathfrak{R}_{z}^{(A)} = \frac{d}{dt} R_{z}^{(A)} ,$$

иди

(48)
$$(\Re^{(A)}) = (\hat{R}^{(A)}),$$

т. е. для переманняго (подвижного) полюса главный векторъ геометрической производной равенъ геометрической производной главнаго вектора данной системы.

Но не то получится изъ равенствъ (47), разсматривая проекцін на ось х-овъ, видимъ, что

$$(49) \quad \mathfrak{G}_{x}^{(A)} = \frac{d}{dt} \left(L - bZ + cY \right) + Z \frac{db}{dt} - Y \frac{dc}{dt} = \frac{d}{dt} G_{x}^{(A)} + Zb' - Yc',$$

если для краткости производныя по t станемъ обозначать штрихами сверху.

Подобнымъ образомъ

$$\mathfrak{G}_{\mathfrak{g}}^{(A)} = \frac{d}{dt} G_{\mathfrak{g}}^{(A)} + Xc' - Za',$$

$$\mathfrak{G}_{\mathfrak{g}}^{(A)} = \frac{d}{dt} G_{\mathfrak{g}}^{(A)} + Ya' - Xc'.$$
(50)

Назовемь точку съ координатами a', b', c' полюсомъ производнымъ отъ даннаго перемъннаго A (a, b, c). Тогда по (18) двучлены

$$Zb'-Yc'$$
, $Xc'-Za'$, $Ya'-Xb'$

представять собою проекцін на оси момента около начала координать вектора

 \cdot е. главнаго вектора системы S, приложеннаго къ производному Σ жюсу.

Означимъ этотъ моментъ черезъ К, т. е. пусть

$$K_a = Zb' - Yc', \quad K_a = Xc' - Za', \quad K_a = Ya' - Xb'.$$
 (51)

Тогда равенства (49) и (50) перепишутся такъ

$$\mathfrak{G}_{x}^{(A)} = \frac{d}{dt} \, \mathfrak{G}_{x}^{A} + K_{x},$$

$$\mathfrak{G}_{y}^{(A)} = \frac{d}{dt} \, \mathfrak{G}_{x}^{(A)} + K_{y},$$

$$\mathfrak{G}_{x}^{A} = \frac{d}{dt} \, \mathfrak{G}_{x}^{(A)} + K_{x},$$

экороче

$$(\mathfrak{G}^{(A)}) = (\dot{G}^{(A)}) + (K), \tag{52}$$

14 видимъ, что для полюсь перемъннаго (поднижного) - 24 мй моментъ геометрической производной отъ суммъ геометрической производной отъ - 25 заго момента данной системы и момента около на- 12 координатъ главнаго вектора той же данной си- приложеннаго къ производному полюсу.

за да полюсь А неизмъненъ (неподвиженъ), производный отъ

та в совпадаеть съ началомъ координать, и слъд. добавоч-

ный моменть K обращается въ нуль. Точно также моменть K будеть нулемь, если главный векторь R 4 данной системы равенъ нулю, т. е. система эквивалентна нара или нулю для разематриваемаго вначенія перемънной ℓ . Въ общемъ случав моменть K обращается въ нуль по (51), если

$$\frac{a'}{\hat{X}} = \frac{b'}{\hat{Y}} = \frac{c'}{\hat{Z}} \,. \tag{58}$$

т. е если главный векторъ R^{**} данной системы и радіусъ векторъ производнаго полюса параллельны.

Если вийсто системы приложенных векторовь мы имфемъ только одинъ приложенный векторъ, то все сказанное выше остается въ силъ, только слова главный векторъ и главный моментъ должны быть замънены словами векторъ и моментъ

Rumanagura

1 , 24 .110

Sures mila " Kurel muka

АНАЛИТИЧЕСКАЯ МЕХАНИКА.

Со времени Ньютона вся совоку иность наукъ, занимающихся издованемъ явленей материального міра, называется Натугльною Философіей. Простъйшее изъ втихъ явленей, безрно, движене, повтому всякое другое явлене считается объясымых, если оно сведено на движене. Отсюда вытекаетъ, что влука, изучающая законы движенея тълъ и носящая назваще залитической или Раціональной Механики, должна вть въ основани Натуральной Философіи.

Движене можно изучать пезависимо отъ причинъ, его проредицихъ. Часть Аналитической Механики, занимающаяся этимъ,
манается по Амперу Кинематикою. Здъсь разематриваются
теранственныя соотношении ихъ измънения, идущія парадледьсъ теченемъ времени. Другими словами Кинематика начто инос,
тъ Геометрия, нъ которой независимой перемънной служить время.
— жущійся объекть въ Кинематикъ важенъ лишь по своей формъ
тевоему положенію: это объекть геометрическій: точка, линия,
върхность, тъхо вли вобраніе вхъ.

Но, если разсматривать движение матеріальных таль, а не петрических объектовь, то мы не можемь отрышиться оть изула причинь движенія, называемых с и ла ми. Наука о силахь, ная назнаніе Динамики, и составляеть другую, самую важенасть Анадитической Механики. Динамику раздъляють иногда ва части: Статику и Кинетику. Въ первой говорится приніяхь, при которых тала, подверженныя двиствю принихь къ нимъ силь, могуть оставаться въ поков; во вторедъляется движеніе матеріальных таль подъ дайствіемъ

 кь Динамикъ, подраздъляя ее также на два крупныхъ отдъла: Динамику матертальной точки и Динамику системы Статику мы разематриваемъ лишь какъ отдъльную главу Динамики.

Волже медкія подраздаленія, равно какъ и термины здась приведенные, будуть изложены и объяснены далже въ соответственныхъ мастахъ.

КИНЕМАТИКА.

37. Единицы длины и времени. Вы Геометри необходимо было условиться объединицѣ длины для того, чтобы имѣть возможность выразить пространственные размѣры числами. За единицу длины быкновенно принимается одинь сантиметръ, т. е. сотая часть длины эталона, едѣланнаго францувенимъ механивомъ Борда (Borda) въ 1795 году и хранящагося въ Парижѣ.

Въ Кинематикъ пространственныя соотношени приводятся въ связь съ теченюмъ времени. Понятие—время, какъ и понятие—пространство, опредъленю не подлежитъ. Время, протекшее между двумя событиями, называется промежуткомъ времени. Граница между двумя смежцыми промежутками времени носитъ название моме вът а времени. Чтобы выразить промежутокъ времени числомъ, надо условиться объ единицъ времени За единицу времени берется обыкновенно се кунда средия го времени, т. е.

1 86400 среднихъ сутокъ, что составляетъ около 86164,09 авъздныхъ. Моментъ, съ котораго начинается счетъ времени, называется в и эхо ю. Время до эпохи считается отрицательнымъ.

38. Движеніе. Силотную совокупность (геометрическое місто) какихъ либ) тождественныхъ между собою геометрическихъ объектовъ условимся называть с редою, а каждый отдільный геомерическій объекть, входищій въ составъ совокупности, влеме итомъ среды. Подъ геометрическимъ объектомъ мы разумівмъ точку, линю, поверхность, тіло, собране ихъ въ конечномъ или безконечно большомъ числік. Напримірть, линейчатам поверхность представляеть собою силошную совокупность прямыхъ линій (ем производищихъ) или силошную совокупность точекъ, слід, эта понерхность, какъ среда, можеть иміть своимъ элементомъ прямую или точку. Разміры среды могуть быть какъ конечные, такъ и безконечно больше.

Подъдвиженіемъ даннаго геометрическаго объекта въ данной средъ разумъется послъдовательное съ течениемъ времени совпадение этого объекта съ тождественными ему элементами среды. Такимъ образомъ, можно говорить о движеніи лишь тогда, в гда мы имъемъ 1) то, что движется, и 2) то, въ чемъ происхотить движеніе. Такъ движеніе прямой по линейчатой поверхности с етоигь въ последовательномъ совпаденіи прямой съ производячими поверхности; движеніемъ точки по той же поверхности назызается переходъ точки изъ одной точки поверхности въ другую.

Одинъ и тотъ же геометрический объекть можеть двигаться тновременно въдвухъ или болъе средахъ точно также въ одной и эм же средъ одновременно могутъ двигаться два или болъе объекта.

Среда, въ которой происходить движене, вообще говоря лжна имъть по крайней мъръ однижь измъреніемъ больше, чъмъ ижущійся объекть; но, если то, что движется, мы разсматривать, какъ сплошную совокупность геометрическихъ объектовъ съ завшимъ числомъ измъреній, то среда можеть имъть столько жо завреній, сколько ихъ имъегъ и слав движущием объектъ. Въ лав случав движенемъ называется послъдовительное съ течемъ времени совпаденіе элементовъ одной среды стой, которая лажется, или нодвижному съ элементами другой среды (той, которой происходить движене, или неподвижной). Такъ за налигающием динейчатыя поверхности могуть двигаться одна ругой, если на инхъ смотръть, какъ на силошныя совокупнопрямыхъ двий или точекъ.

Вь дальнейшемъ мы ограничимся изученемъ движеній вътремъ намереній и пеограниченныхъ размеровъ, имеющей
имъ элементомъ точку. Когда разстоянія между точками среды
именности съ теченіемъ времени, то среда посить названю
и сменяемой или пеизменной; въ противномъ случав
называется изменяемою или деформирующеюся
какь за основной элементь у насъ взята точка, то движумися объектами будуть точка, группа точекъ или сплошная со
пность ихъ, т. е. среда одного, двухъ или трехъ намереній
я, поверхность, тёло)

Движеніе въ средѣ деформирующейся намъ не придется разть, поэтому въ послѣдующемъ изложеніи терминъ "среда" безъ та будеть означать среду неизмѣнию. Иной разъ, по общеятому обычаю, мы будемъ употреблять и выраженіе "движеніе постранствъ"; слово пространство будеть тогда означать опить и вниую среду, элементомъ коей служить точка.

Простейнимъ изъ подлежащихъ нашему разсмотрению дви
л. несомивно, служитъ движене одной точки. Для точки

лено следовало бы разсмотреть и движения ея въ средахъ

п двухъ измерений (по линии и по поверхности), но мы

лемъ это въ сторонъ, такъ вакъ такия движения являются

лемъ случаемъ движения въ трехмерной средв. Обстоятельства,

вождающия движение точки въ трехмерной средв, и излага
въ Кинематикъ точки.

По предъидущему, движениемъ болве сложнаго, чемъ точка. геометрическаго объекта въ трехмфрной средъ называется послъдовательное съ теченіемъ времени совпаденіе точекъ этого объекта съ точками среды. Движение какого дибо объекта считается извъствымъ, если мы въ состояни найти движение любой точки его въ равематриваемой средв. Какими данными опредвляется движение геометрическаго объекта, зависить оть его состава и свойствъ. Наиболю просто находится движение одного только сплошнаго объекта и, при томъ, неизмвинато вида. За такой объекть мы беремь трехм врную неизм внную среду, иначе, неизм'вияемую систему точекъ или твердое тело въ кинематическомъ смыслв. Изложение обстоятельствь движеній твердаго теда въ неизмінняемой трехмірной средв и составднеть предметь Кинематики твердаго твла. Движеній более простыхъ объектовъ неизменнаго вида: группы точекъ, находищихся на постоянномъ разстояния другъ отъ друга, неизменной лини или поверхности мы подробно не насаемся, такъ какъ эти движенія представляють собою лишь частный случай движенія твердаго тыла.

КИНЕМАТИКА ТОЧКИ.

ГЛАВА І.

🗠 нечныя уравненія движенія точки. Скорость точки.

39. Координаты точки. Точка кинематическая ничемъ не оттея оть геометрической. По предъидущему, точка движется
миной среде, если она въ различные моменты времени совпасъ различными точками среды. Та точка среды, съ которою
мистриваемый моменть совпадаетъ движущаяся точка, намется положениемъ точки въ среде. Если положение точки
мется съ временемъ, то она находится въ покоб отномется съ временемъ разсматривать лишь н-прерывное двиточки, т е. такое, въ которомъ точка для двухъ безконечно
мется съ предъистривать ишъ н-прерывное двиточки, т е. такое, въ которомъ точка для двухъ безконечно
мется съ предъистривать ишъ н-прерывное двиточки, т е. такое, въ которомъ точка для двухъ безконечно
мется съ предъистривать ишъ н-прерывное двиточки, т е. такое, въ которомъ точка для двухъ безконечно
мется съ предъистривать ишъ н-прерывное двиточки, т е. такое, въ которомъ точка для двухъ безконечно
мется съ предъистривать ишъ н-прерывное дви-

нечно, чтобы говорить о движенін точки въ среді, мы уміть отличать точки среды одну оть другой или, что граны уміть опреділять положеніе точки отнесительно срезличны, аналитически опреділяющія положеніе точки въ

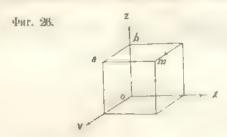
• раннатныя плоскости своимъ пересвченемъ дають три

• с - периендикулярныхъ прямыхъ (г. Оу. Ог. называемыхъ

г ватными осями. Точка () ихъ встръчи носить на
в чала координатъ. Каждой оси координатъ даетси

г з осе направление. Мы всегда будемъ предполагать. что на
г осей выбраны слъдующимъ обравомъ *: для наблюдателя,

стоящаго вдоль оси О. такъ, чтобы направленіе ея шло отъ ногъ къ головѣ, и смотрящаго по направленію оси Ол, направленіе оси Од идеть отъ лѣвой руки къ правой. Въ каждой координатной плоскости различаются двѣ стороны — лицевая и изнанка. Лицевая сторона обращена туда, куда идеть направленіе координатной оси, перпендикулярной къ разсматриваемой плоскости, такъ на фиг. 26 плоскость "Ол обращена къ намъ своею лицевою стороною.



Разстояние точки отъ плоскости уОг означается буквою г, отъ Ог буквою и и отъ гОу буквою в; числа, выражающия длины этихъ разстояний, считаются положительными или отрицательными, смотря по тому, какая сторона координатной илоскости обращена къ точкъ — лицевая или изпанка Изложенныя координаты называются прямоугольными прямолинейными или ортогональными декартовыми.

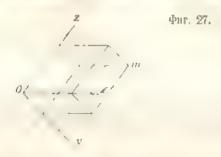
Среда, точки коей опредванются постояпными значеніями координать, очевидно, неизмінная; кромі того, оси Одул не в змінно съ этою средою связаны, т. е. разстоянія всикой точки на оси или на координатной плоскости отъ любой точки среды постоянны во времени. Все вышесказанное вытекаеть изъ принятаго нами выраженія для разстоянія р между какими либо двуми точками (х, у, г) н (х, у, л,):

$$\phi^2 = (x - x_1)^2 + (y - y_1)^2 + (z - z_1)^2.$$

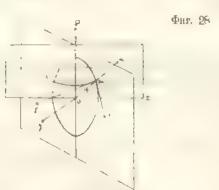
Мы не будемъ повторять того же самаго для другихъ системъ координатъ, такъ какъ разстояние р всегда функция лишь координатъ точекъ и саъд, постоянна при постоянствъ втихъ координатъ.

Кромъ системы декартовыхъ ортогональныхъ координать существуеть безчисленное множество другихъ Если координатныя плоскости уОг, гОл и гОл взаимно не перпендикулярны (фиг. 27), то координатами г. у. г точки и могуть служить отръвки (отъточки и до координатныхъ плоскостей) прямыхъ, параллельныхъ осямъ координать. Такая система называется косоугольною примолинейною или косоугольною декартовою.

Далье (фиг. 28) положение точки и опредълится длиною радуси вектора р. проведеннаго изъ даннаго полюса О, на чала воординатъ, угломъ ф этого редуса вектора съ данною осъю ОР, называемою полирною, и двуграннымъ угломъ ф, который бразуетъ плоскость, проходящая черезъ полярную ось и точку,



занною плоскостью POx, называемою плоскостью перваго ридіана. Эта система координать носить названіе сфериской.

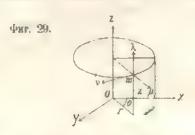


Изаче можно сказать, что въ сферической системф положеки и опредълнется векторомъ От; тогда координаты той же точки и для примоугольной декартовой системы съ
въ О являются (§ 3) вмъсть съ тъмъ и координатами
жектора От.

Але можно (фиг. 29) за координаты точки м принять раззея отъ данной плоскости xOy, разстояніе r точки отъ и Oz, перпендикулярной къ перной плоскости, и двууголъ в плоскости черезъ м и Oz съ данною плоскостью кая система навывается цилиндрическою.

• ферическихъ координатахъ прямую OP (фиг. 28) возь-

угольных в декартовых коорденать съ началом въ O. Мы всегда будем в предполагать, что уголь ψ отсчитывается от в лицевой стороны zOx к в лицевой сторон zOy, т. е. по направлению изобра-



женной стрълки му. Тогда сферическій и декартовы координаты будуть связаны такими уравненіями: съ одной сторовы —

(1)
$$p = + \sqrt{x^2 + y^2 + z^2}$$
; $\cos p = \frac{z}{+\sqrt{x^2 + y^2 + z^2}}$; $tq\psi - \frac{y}{x}$;

а съ другой —

(2)
$$a - \rho \sin \varphi \cos \psi$$
; $y - \rho \sin \varphi \sin \psi$; $\varepsilon = \rho \cos \varphi$.

Точно также въ цилиндрической системъ возьмемъ Ог, лОу и гОх (фиг. 29) за соотвътственныя ось и плоскости прямоугольныхъ декартовыхъ координатъ Всегда будемъ предполагать, что уголь в отсчитывается отъ Ол къ Оу по начерченной стрълкъ. Тогда имъемъ слъдующія двъ системы уравненій:

(8)
$$r = + \sqrt{x^2 + y^2}; \quad tg\theta = \frac{y}{x}; \quad s = s$$

и

(4)
$$x = r \cos \theta$$
; $y = r \sin \theta$; $x = z$.

Вообще за координаты точки мы можемъ принять любыя три функція

(5)
$$q_1 = f_3(x, y, z); \quad q_2 = f_2(x, y, z); \quad q_3 = f_3(x, y, z); \quad \emptyset_{P_2(x, y, z)}$$

оть декартовых в координать, если только изъ предъидущихъ трехъ уравненій мы въ состояніи опредідить x, y, ε какъ функціи оть q_1, q_2, q_3 :

(6)
$$x = \alpha(q_1, q_2, q_3); \quad y = \beta(q_1, q_2, q_3); \quad z = \gamma(q_1, q_2, q_3)$$

Другими словами, ни одно изъ уравненій (5) не должно противоръчить другимъ и ни одно не должно быть слъдствіемъ другихъ.

Положимъ какую либо координату, напр q_1 , равною постоянной C_1 , тогда получимъ уравненіе нікоторой поверхности

$$q_1 = f_1(x, y, z) = C_1$$

называемой координатною. Если постоянной C_1 станемъ давать всевозможныя значенія, для которыхъ поверхность остается дъйствительною, то будемъ имѣть семейство координатныхъ поверхностей, соотвітствующихъ координать q_1 . Такихъ семействъ будеть три по числу координать. Положеніе точки и опредъляется, какъ пересъченіе трехъ координатныхъ поверхностей различныхъ семействъ. Если эти три поверхности при любомъ положеніи точки вхъ пересъченія взаимно ортогональны, то система координать вазывается ортогональны, то система координать

Для декартовыхъ координать названныя поверхности будутъ фиг. 26 и 27) плоскостями параллельными основнымъ y(0z, z0z)

Для сферических воординать (фиг 28) поверхности ρ —const. представляють собою семейство концентрических сферь; поверхности ϕ — const. дають семейство конусовъ вращенія съ общею эршиною O и съ общею осью OP, но съ различными углами растренія; поверхности ψ — const. это семейство плоскостей, пересвършихся по OP.

Для цилиндрических в координать (фиг. 29) поверхности $\varepsilon =$ const. дають семейство паравлельных плоскостей; поверхности = const. - семейство пилиндровъ вращенія съ общею осью; поравность $\theta =$ const. семейство плоскостей, проходящих черезъми и туже прямую $O\varepsilon$.

Очевидно, объ эти системы координать ортогональны.

Бели положить двв координаты, напр. q_2 и q_3 , равными полинымъ, то получимъ, нообще говори, кривую линію:

$$q_3 = f_2(x, y, s) = C_2; \quad q_3 = f_3(x, y, s) = C_3,$$

твъ. Эта динія навывается координатною, при томъ коватною, соотвётствующею третьей координать, q_1 , такъ какъ
заличныхъ точекъ диніи мёняется значеніе дишь посл'єдней
тинаты. Положительнымъ направленіемъ координатной диніи
темя то, въ которомъ значенія соотвётственной координаты
таютъ. Черезъ каждую точку пространства проходять три
гинатныя диніи; если система ортогональная, то эти диніи
взанино ортогональны.

Если хотя одна изъ координатныхъ диній кривая, система координать называется криводиней вою.

Для декартовыхъ координать (фиг. 26 и 27) координатными диніями служать прямыя, паражлезьныя осямъ Ox. Oy, Ox.

Для сферическихъ координать (фиг 28) координатимя линіп

$$\varphi = const.; \quad \psi = const.,$$

прямыя, проходящія черезъ начало; координатныя линіп

$$\psi = const.$$
; $\rho = const.$,

окружности съ центромъ въ начал \mathfrak{h} ; плоскости ихъ проходять черевъ OP; координатныя линіи

$$\rho = const.$$
; $\phi = const.$,

окружности, центры конхъ лежать на OP, а плоскости перпендикулярны въ OP.

Для цилиндрических воординать фиг. 29) координатными линіями служать прямыя, парадюльныя $O\varepsilon$ ($r={\rm const.}$, $\theta={\rm const.}$); примыя, перпендикулярныя къ $O\varepsilon$ ($\varepsilon={\rm const.}$, $\theta={\rm const.}$) и окружности съ центрами на $O\varepsilon$ ($r={\rm const.}$).

На каждой изъ координатныхъ линій стрыжою означено положительное направленіе.

Реди съ помощью цилиндрическихъ координать опредвляется положение точки на плоскости $x^{O}y$, т. е. если координата z постоянно равна нулю, то система координать называется полярною.

40. Конечныя уравненія движенія. Траенторія. Когда точка движется въ средв, то координаты ен $q_1,\ q_2,\ q_3$ не остаются постоинными, а будуть и вкоторыми функціями времени t:

(7)
$$q_1 = f_1(t), q_2 = f_2(t), q_3 = f_3(t).$$

Написанныя уравнения называются конечными уравненіями движенія точки: задане ихъ вполей опреділяєть движеніе точки. Геометрическое місто точекъ среды, съ которыми движущаяся точка совпадаєть въ различные моменты времени, носьть названіе пути, описываемаго точкою въ среді, или траекторіи.

Два уравненія траекторіи:

$$\varphi_1(q_1,q_2,q_3) = 0, \quad \varphi_2(q_1,q_2,q_3) = 0,$$

волучатся изъ (7) исключеніемъ времени.

Пришкры: а) Уравненіе движенія въ декартовыхъ прямоугольных в сординатахъ:

$$x = at + 2$$
; $y = ht_1 + \beta$; $z = ct + \gamma$.

Траевторія

$$x-\alpha = y$$
 β $z-\gamma$

точку (α , β , γ); косинусы угловъ ен съ осими α , β , γ); косинусы угловъ ен съ осими α , β и с.

б) Уравненія движенія въ тёхъ же координатахъ

$$x:=a \sin at \cos at;$$
 $y = h \sin^2 at;$ $z = c \cos at.$

Трасктория-пересъчение эллипсонда-

$$\frac{x^2}{a} + \frac{y^2}{h^2} + \frac{z^2}{c^2} - 1, \qquad \frac{1}{c^2} + \frac{y^2}{c^2} + \frac{z^2}{c^2}$$

треболическимъ циливдромъ:

$$\frac{y}{b} + \frac{a^2}{c^2} = L \qquad = \int_{a}^{b} \frac{1}{a^2} \frac{1}{a^2}$$

в) Уравнеція движентя вь сферическихъ координатахъ.

$$a = at + x; \quad \varphi = bt + \beta; \quad \varphi = ct + \gamma,$$

Т асклорія:

Есля с=0, это Архимедова спираль.

г) Уравнения движения въ цилиндрическихъ координатахъ:

$$r = at + z$$
; $z = bt + 3$, $t = ct + 1$.

Траскторія:

$$\frac{1-\alpha}{a} \cdot \frac{x \cdot 9}{b} = \frac{0-\gamma}{c}.$$

Если a=0, это винтовая линія на цилиндрѣ (r=a); ходъ винтовой линіи равняется $\frac{b}{c}$ 2π . Если b=0, получается Архимедова спираль; если c=0, прямая

Въ некоторыхъ случанхъ представляется удобнымъ задать координаты точки, какъ функціи оть длины дуги траекторіи, s, а саму ведичину в задать функцією времени t, τ . θ .

(8)
$$q_1 = \varphi_1(s); \quad q_2 = \varphi_2(s); \quad q_3 = \varphi_3(s), \quad s = \psi(t).$$

Длина дуги траекторіи считаєтся здѣсь отъ точки съ координатами. $\phi_1(0)$, $\phi_2(0)$, $\phi_3(0)$; при томъ положительное направленіе дуги идеть въ ту сторону траекторіи, гдѣ лежатъ точки, для коихъ аргументь ε больше нуля.

Какимъ образомъ уравненія (7) зам'янить (8), унидимъ впо-

стедствіи, возможность же такой замены ясна само собою.

Примъромъ для (8) могутъ служить уравненія движенія точки по окружноств радіуса R:

$$x \cdot R\cos\frac{s}{R} : y \cdot R\sin\frac{s}{R} : z = 0; \quad s = a - bt + \epsilon t^2.$$

41. Перемъщение точки. Скорость точки. Радіусъ векторъ движущейся точки, проведенный изъ какого либо неподвижнаго полюса (напр. начала координать) изменяется съ теченемъ времени по величинъ и по направленію, т. е. онъ (§ 31) векторъфункцін времени. Въ такомъ случат траекторія точки служить годографомъ этого вектора Хорда траекторіи тті, соединяющан два положения точки для моментовъ t и t' и навываемая перем вщен 1 е м $^{-}$ ь точки за промежутокъ времени t'-t, представляють собою геометрическое приращение радіуса вектора, соотвітствующее приращению времени (т. Предълъ отношения перемъщения къ соотвътственному промежутку времени въ томъ предположении, что " приближается къ t, или, что то же, геометрическая производная по времени отъ радіуса вектора точки называется скоростью точки въ моменть г. Координатами радіуса вектора р (§ 39 служать декартовы координаты г. и. : движущейся точки, слыд. координатами окорости и будуть:

(9)
$$r\cos(vx) = \frac{dx}{dt}; \quad r\cos(ry) = \frac{dy}{dt}; \quad r\cos(iz) = \frac{dx}{dt}.$$

k ah d'x . 2 . a . reside vasive . . t

adt = 11

Векторъ с направленъ (§ 31) по касательной къ траекторіи и при томъ въ ту сторону, въ которую происходить движеню. По численной величинъ скорость равняется производной по времени отъ длины дуги з траекторіи;

$$t = \frac{ds}{dt}$$
. $t = \frac{1}{2} \left(\frac{t}{t} \right)$ (10)

Когда векторъ v постояненъ по направленію, траевторія — прямая линія; когда скорость постоянна по величнив, движеніє называется равном врным ъ. Изъ (10) при r= const. a вытекаеть:

$$s = at + s_0$$

гдь s_0 длина дуги, соответствующая положению точки для момента t=0. Отсюда выводимъ:

$$v=\frac{s-s_0}{t}$$
,

 е. для равномърнаго движенія скорость численно равняется заннѣ дуги траекторін, проходимой точкою въ единицу времени.

Скорость, какъ производная по времени отъ радіуса вектора, траставляеть собою величину, неоднородную съ радіусомъ вектомъ, т. е. длиною. Единица скорости сложная: ея размѣры затенть отъ выбора единицы длины и единицы времени. Для притъхъ нами единицъ длины и времени единица скорости выратен символомъ:

стовами, за единицу скорости принимается скорость — "сантитръ въ секунду средняго времени. Въ движеніи равном'врномъ
ка съ такою скоростью проходить въ единицу времени единицу
лины, т. е. въ секунду средняго времени одинъ сантиметръ Симтъ (11) указываетъ, какъ разм'вры единицы скорости м'вняются
ванисимости отъ разм'вровъ единицъ длины и времени, а
жино величина единицы скорости прямопропорціональна велитъ единицъ данны и обратнопропорціональна величинъ единицы
ти-ни. Такъ скорость — "метръ въ секунду" въ 100 разъ
те, скорость "милаиметръ въ секунду" въ 10 разъ меньше
тантой нами единицы, а скорость— "сантиметръ въ инкуту"

1 отой единицы.

Примърм. а) Уравненія движенія: -x at=x: y=bt+3: $-ct+\gamma$. $v\cos(vx)=a$: $v\cos(vy)=b$: $v\cos(vx)=c$.

Движеніе прямолинейное и равномфриос со скоростью

$$v = + \sqrt{a^3 + b^2 + c^2}$$
.

б) Уравнения движения въ плоскости z=0, $x=a\cos \omega t$, $y=a\sin \omega t$,

$$v\cos(vx) = -a\omega\sin\omega t$$
; $v\cos(vy) = a\omega\cos\omega t$,

Движение равномарное по окружности со споростью с чо.

в) Уравненія двяженія: $x = a \sin at \cos \beta t$; $y = a \sin at \sin \beta t$; $z = a \cos at$.

$$v \cos(vx) = aa \cos at \cos \beta t - a\beta \sin \alpha t \sin \beta t$$
;

$$v\cos(vy) = aa\cos\alpha t\sin\beta t + a\beta\sin\alpha t\cos\beta t$$

$$r = + a \sqrt{a^2 + \beta^2 \sin^2 \alpha t}.$$

42. Проенція снорости точки на неподвижное и подвижное направленія. Станемъ разсматривать проенцій m_x движущейся точки m на ось x— овъ; вта проенція одновременно съ точкою m будеть двигаться въ той же средѣ. Координата x представляеть собою дянну дуги траекторіи точки m_x , если за начало дуги взять начало координать; слѣд. производная $\frac{dx}{dt}$ можеть быть разсматринаема, какъ скорость точки m_x . А потому раненства (9) говорять, что проекція скорости точки на координатную ось равняется скорости проекцій этой точки на ту же ось.

То же справедливо и для проекцій скорости на любое неподвижное направленіе l, такъ какъ изъ § 33 для проекцій скорости на неподвижное направленіе l им'темъ такое выраженіе;

(12)
$$v\cos(vU) = \frac{d}{dt} \left[\rho\cos(\rho U) \right];$$

а $\varphi\cos(\varphi U)$ и будеть двина дуги прямовинейной траекторіи точки, если за начало дугъ взять проекцію начала координать на U.

Если направленіе U подвижное, то, по (40) того же § 33 найдемъ:

(13)
$$r\cos(rT) = \frac{d}{dt} \left[\rho\cos(\rho T) \right] - \rho u\cos(\rho u).$$

Геометрическая производная по времени и здась будеть скоростью конца индекса или орга подвижнаго направленія U. Траекторіей этой точки, очевидно, служить ніжоторая сферическая кривая, а потому всегда

$$\tilde{u} \perp U$$
, (14)

такъ вакъ васательная въ сферb перпендикулярна къ радпусу точки касанія. Скорость u будемъ называть поворотною скоростью направленія U.

Прижеръ: Уравненія дваженія точки:

$$x = a \sin at \cos \beta t$$
; $y = a \sin at \sin \beta t$; $x = a \cos at$.

Подвижное направление U опредълнется воспнусами съ осями коорганать:

$$\lambda = \sin p \cos \beta t$$
; $\mu = \sin p \sin \beta t$; $\nu = \cos p$;

вав р некоторая постоянная.

Тогда

$$p\cos(pU) = x\lambda + y\mu + x\nu = a\cos(at - p);$$

$$u\cos(u,x) = \frac{d\lambda}{dt} = -\beta\sin p\sin\beta t; \quad u\cos(u,y) = \frac{du}{dt} - \beta\sin p\cos\beta t;$$

$$\dot{u}\cos(\dot{u},s)=\frac{dv}{dt}=0.$$

$$p \dot{u} \cos(p, \dot{u}) = x \frac{d\lambda}{dt} + y \frac{d\mu}{dt} + s \frac{d\nu}{dt} = 0.$$

А потому

$$r\cos(rt)$$
 as $\sin st = p$.

43. Проенціи скорости на оси криволинейных в координать. Помить, что положеніе точки опреділнется не декартовыми коормитами л, у, л, а криволинейными q_1 , q_2 , q_3 . Составимъ выражим проекцій скорости на оси этихъ координать (§ 39).

жим всего посмотримъ, какой видъ приметь выраженіе дли
вним квадрата скорости точки. Эту величину для сокращенія
ж вемъ черезъ h.

$$2h = v^3 = \left| \frac{ds^4}{dt^6} \right| = x'^3 + y'^2 + z'^2. \tag{15}$$

Штрихами означены производныя по времени. Изъ · 7 мы з чаемъ:

· 11 ' 12 : .

$$x' = \frac{\partial_x}{\partial q_1} q_1' + \frac{\partial_x}{\partial q_2} q_2' + \frac{\partial_x}{\partial q_3} q_3';$$

$$y' = \frac{\partial y}{\partial q_1} q_1' + \frac{\partial y}{\partial q_2} q_2' + \frac{\partial y}{\partial q_2} q_3';$$

$$z' = \frac{\partial_z}{\partial q_1} q_1' + \frac{\partial_z}{\partial q_2} q_2' + \frac{\partial_z}{\partial q_3} q_3';$$

$$z' = \frac{\partial_z}{\partial q_1} q_1' + \frac{\partial_z}{\partial q_2} q_2' + \frac{\partial_z}{\partial q_3} q_3'.$$

Условимся, какъ сдълано здъсь, означать частныя производныя круглыми буквами; а полныя производныя прямыми. Замътимъ, что, если разсматривать x', y', z' какъ функціи шести аргументовъ q_1 , q_2 , q_3 , q_4' , q_3' , то легко видъть, что

(17)
$$\frac{\partial x'}{\partial q_i'} - \frac{\partial x}{\partial q_i} : \frac{\partial y'}{\partial q_i'} = \frac{\partial y}{\partial q_i} : \frac{\partial z'}{\partial q_i'} - \frac{\partial z}{\partial q_i} ; i = 1, 2, 3.$$

Первое изъ этихъ равенствъ можно написать такъ:

$$\frac{\partial \mathbf{d}x}{\partial t} - \frac{\partial \mathbf{d}t}{\partial t} \cdot \frac{\partial \mathbf{d}t$$

откуда выводимъ такое мнемокическое правило для вышенаписанныхъ равенствъ (17): семволъ d сокращается, какъ множитель.

Подставляя изъ (16) въ (15), получемъ:

$$(18) \quad 2h = \int_{1}^{2} q_{1}^{2} + A_{2}^{2} q_{2}^{2} - A_{3}^{2} q_{3}^{2} + 2B_{23} q_{2}^{2} q_{3}^{2} + 2B_{34} q_{3}^{2} q_{1}^{2} + 2B_{12} q_{1}^{2} q_{2}^{2}.$$

гдѣ

$$A_{i}^{2} = \left(\frac{\partial z}{\partial q_{i}}\right)^{2} + \left(\frac{\partial y}{\partial q_{i}}\right)^{2} + \left(\frac{\partial z}{\partial q_{i}}\right)^{2};$$

(19)
$$B_{ij} = \frac{\partial x}{\partial q_{i}} \frac{\partial x}{\partial q_{j}} + \frac{\partial y}{\partial q_{i}} \frac{\partial y}{\partial q_{j}} + \frac{\partial x}{\partial q_{i}} \frac{\partial z}{\partial q_{i}};$$

причемъ $\ell = 1, 2, 3; i - 1, 2, 3; \ell$ и j различны.

Координатную линію. $q_2 = \text{const.}, q_3 = \text{const.}$ и соотв'ятствующую ей ось означимъ дифрою 1, остальныя дви цифрами 2 и 3.

Косинусы угловъ осей съ координатными декартовыми осями Ол, Оу и Ол означимъ по нижестъдующей схемъ

Когда, по истеченіи времени dt, движущаяся точка пройдеть азстояніе ds = vdt, она перейдеть съ координатной поверхности на поверхность $q_1 + dq_1 - q_1 + q_1'dt$, слѣд, точка пересычнія раинатной поверхности q_1 съ координатной линіей 1 пройдеть той линіи нѣкоторое разстояніе, которое назовемь $d\sigma_1$. Не тно видѣть, что проекція $d\sigma_1$ на $d\sigma_1$ равняется частному дифинаціалу $(d\sigma_1)$, координаты σ_2 , соотвѣтствующему перемѣнной σ_3 , тъв какъ при движеніи по координатной линіи 1 остальным двѣ раинаты остаются постоянными. Слѣд, по принятымъ обознатиямъ

$$d\sigma_i \cos(d\sigma_i, x) = a_i d\sigma_i = (dx)_i = \frac{\partial x}{\partial a_i} dq_i$$

Подобнымъ образсмъ:

$$d\sigma_1 \cos (d\sigma_1, y) = \beta_1 d\sigma_1 - (dy)_1 - \frac{dy}{dq_1} dq_1;$$

$$d\sigma_1 \cos(d\sigma_1, z) = \gamma_1 d\sigma_1 = (dz)_1 = \frac{\partial_{\tau}}{\partial q_1} dq_1$$

Возвышая полученныя выраженія въ квадрать, складывая и

$$d\sigma_1 = A_1 dq_1, \tag{20}$$

 $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направленіе $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направленіе $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направленіе $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направленіе $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направленіе $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направленіе $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направленіе $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направленіе $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направленіе $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направленіе $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направленіе $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направленіе $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направленіе $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направленіе $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направленіе $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направление $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направление $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направление $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направление $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направление $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направление $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направление $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направление $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направление $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направление $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направление $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направление $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направление $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направление $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направление $d\sigma_1$ беремъ по соотв'ятствен- $! = -\sqrt{A_1^2}$, если направление

$$z_1 = \frac{1}{A_1} \frac{\partial z}{\partial q_1}; \quad \beta_1 = \frac{1}{A_1} \frac{\partial y}{\partial q_1}; \quad \gamma_1 = \frac{1}{A_1} \frac{\partial z}{\partial q_1}.$$
 (21)

('овершенно такимъ же способомъ находимъ:

$$d\sigma_2 = A_1 dq_2$$
, $d\sigma_3 = A_4 dq_4$;

И

$$\alpha_{2} = \frac{1}{A_{2}} \frac{\partial x}{\partial q_{2}}; \quad \theta_{2} = \frac{1}{A_{3}} \frac{\partial y}{\partial q_{2}}; \quad \gamma_{2} = \frac{1}{A_{2}} \frac{\partial x}{\partial q_{2}};$$

(21')
$$\mathbf{a}_{s} = \frac{1}{A_{s}} \frac{\partial x}{\partial q_{s}}; \quad \mathbf{\beta}_{s} = \frac{1}{A_{s}} \frac{\partial y}{\partial q_{s}}; \quad \mathbf{\gamma}_{s} = \frac{1}{A_{s}} \frac{\partial z}{\partial q_{s}}.$$

Полученныя выраженія дають возможность представить формулу (18) подъ такимъ видомъ:

$$2h dt^2 = ds^2 = d\sigma_1^2 - d\sigma_2^2 + d\sigma_3^2 + 2d\sigma_2 d\sigma_3 \cos(23) + 2d\sigma_3 d\sigma_1 \cos(31) + 2d\sigma_3 d\sigma_2 \cos(12).$$
(22)

Здъсь для сокращенія положено:

$$\begin{aligned} \cos(23) &= \alpha_{2} \alpha_{3} + \beta_{2} \beta_{3} + \gamma_{2} \gamma_{3} &= \cos(d\sigma_{2} d\sigma_{3}); \\ \cos(31) &= \alpha_{8} \alpha_{1} + \beta_{3} \beta_{1} + \gamma_{8} \gamma_{1} = \cos(d\sigma_{3} d\sigma_{1}); \\ \cos(12) &= \alpha_{1} \alpha_{2} + \beta_{1} \beta_{2} + \gamma_{1} \gamma_{2} = \cos(d\sigma_{1} d\sigma_{2}). \end{aligned}$$

После этихъ предварительныхъ замечаній, приступимъ къ вычисленію проекцій скорости на оси; начнемъ съ оси 1.

$$v\cos(v 1) = x'\alpha_1 + y'\beta_1 + \varepsilon'\gamma_1,$$

изи по (21), (17) и (15):

$$r\cos\left(r\,1\right) = \frac{1}{4}\left(x'\frac{\partial x}{\partial q_1} + y'\frac{\partial y}{\partial q_2} + z'\frac{\partial z}{\partial q_2}\right) =$$

$$(28) \qquad = \frac{1}{4_1} \left(x' \frac{\partial z'}{\partial q_1'} + y' \frac{\partial y'}{\partial q_1'} + z' \frac{\partial z'}{\partial q_1'} \right) = \frac{1}{A_1} \frac{\partial h}{\partial q_1'}.$$

Такимъ же путемъ найдемъ:

(23')
$$r\cos(r\,2) = \frac{1}{A_2} \frac{\partial h}{\partial q_1'}; \ v\cos(r\,3) = \frac{1}{A_3} \frac{\partial h}{\partial q_2'}.$$

Для сферическихъ координать выражение h будеть:

$$2h = \rho'^2 + \rho^2 \, \varphi'^2 + \rho^2 \sin^2 \varphi \, \psi'^2;$$

савд., подагая $q_1=\varphi, \quad q_2=\varphi, \quad q_3=\psi, \quad$ имбенть $A_1=1, \quad A_2=\varphi, \quad q_3=\psi, \quad A$ потому при обозначеннях т. § 39

$$t \cos(v\alpha) = \frac{d\rho}{dt}$$
; $r\cos(r\beta) = \rho \frac{d\phi}{dt}$; $r\cos(v\gamma) = \rho \sin\phi \frac{d\psi}{dt}$. (24)

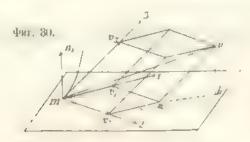
Для цилиндрическихъ координатъ

$$2h = z'^2 + r'^2 + r^3 \theta'^2$$

ткуда

$$r\cos(r\lambda) = \frac{dx}{dt}$$
; $r\cos(r\mu) - \frac{dr}{dt}$; $r\cos(r\nu) = r\frac{d\nu}{dt}$. (25)

44. Составляющія скорости по осящь криволинейныхъ координать. Разжимъ векторъ, изображающій скорость г точки, на три составляющіе по зик 1, 2, 3. По § 5 эти составляющіе векторы будуть ребрами паразлелезета, діагональю коего служить v.



Нусть (фиг. 30) векторь г изображаеть скорость точки м, векторы — с, — исвомые составляюще. Плоскость мг, с, служить касательного — стью къ координатной поверхности q, вь точкъ м. Если изъ конца — а с опустимь на эту плоскость першендикулярь св, то онь будеть павидно, представляеть собою проевцію скорости г на нормаль мавидно, представляеть собою проевцію скорости г на нормаль мавим будемь знать эту проекцію, то длина вектора от или, что то же.

11. псл. если во раздълить на сос э, т. е. косинусь угла между осью 3 и
видем па Такимь же путемь можемь опредълить и другіе составляющие.

Оменчить восинусы угловь нормалей въ координатнымъ поверхностии за такою схемою;

Нормаль и, перпендинулярна къ 2 и 3, след, по (21):

$$\lambda_1 \frac{\partial x}{\partial q_3} + \mu_1 \frac{\partial y}{\partial q_2} + \nu_1 \frac{\partial z}{\partial q_3} = 0;$$

$$\lambda_1 \frac{\partial x}{\partial q_3} + \mu_1 \frac{\partial y}{\partial q_4} + \nu_2 \frac{\partial z}{\partial q_3} = 0.$$

Изъ этихъ уравненій легно находинъ:

 3χ йсь k — коеффиціенть пропорціональности равный, какъ нетрудно убъдиться, $\pm \frac{1}{\sqrt{A_2^2 A_3^2 - \hat{B}_{23}^2}}$.

('ъ помощью вышенаписанныхъ значеній дла $\lambda_1,\ \mu_1,\ \nu_1$ косинусь угла нежду 1 и n_1 вычисантся по (21) такъ:

$$\cos(n_1 1) = \lambda_1 \alpha_1 + \lambda_2 \beta_1 + \alpha_1 \beta_2 + \alpha_2 \beta_3$$

если чрезъ А означинъ опредвлитель

$$\Delta = \sum_{x} \frac{\partial x}{\partial q_1} \frac{\partial y}{\partial q_2} \frac{\partial z}{\partial q_3} \frac{\partial z}{\partial q_4} \frac{\partial z}{\partial q_2} \frac{\partial z}{\partial q_3} \frac{\partial z}{\partial q_4} \frac{\partial z}{\partial q_5} \frac{\partial z}{\partial q_6} \frac{\partial$$

Проекція скорости г па и, окажется такою:

$$v\cos(vu_1) = x'\lambda_1 + y'\mu_1 + s'\nu_1 = k\Delta q_1'$$

если подставимъ предъидущи выраженія вибсто λ_1 , μ_1 , μ_2 , а вибсто x', y', z' ихъ выражевія изъ (16); коеффицієвты у q_2' и q_3' обращаются въ вудь, какъ опредвлятеля оъ равными стровами.

Теперь непосредственно находимь,

$$v_1 = \frac{v \cos(v \, n_1)}{\cos(n_1 \, 1)} = A_1 q_1' \tag{26}$$

или по (20).

$$v_1 = \frac{dv_1}{dt}$$
.

Подобнымъ образовъ:

$$r_2 = A_2 q_2' - \frac{d\sigma_0}{dt}; \quad n_\gamma = A_3 q_\beta' = \frac{d\sigma_\gamma}{dt}$$
 (267)

Вилъ функции h въ формулъ (22) ясно показываеть, что c въйствимо діагональ параллеленинеда оъ ребрами $\frac{d\sigma_1}{dt}$, $\frac{d\sigma_3}{dt}$ по 1, 2 и 8.

Когда система воординать ортого надъвал выражения (28) л (23 грамски.

45. Преобразованіе уравненій движенія точни нъ спеціальному ліч. Если ны пожелаємъ привести уравненія движенія (7) къ спелічному виду (8, то поступаємъ слідующимъ образомъ. Изъ (15) вижемъ:

$$ds = \pm \sqrt{2h} \, dt$$
,

вполић извъстная намъ функція времени (18). Двойной съ опредълится, если выберемъ положительное направленіе дугъ такторін. Взявщи квадратуру

$$s = \text{const.} \pm \int V \overline{2h} dt,$$

ть , какъ функцію времени: $s=\psi$ (t). Произвольная постот преділятся, когда выберемъ начало дугъ. Если за начало мъ точку $f_1(t_0)$, $f_2(t_0)$, $f_3(t_0)$, то

$$s = \psi(t) = \pm \int_{t_0}^t \sqrt{2h} \, dt.$$

п получимъ искомую группу (8).

Опредъление движения точки по данной спорости. Погонная предъедущемъ мы видъли, какъ находится скорость по

данному движенію; теперь скажемъ нісколько словъ объ обратномъ вопросів: какъ опреділить движеніе, если задана скорость,

Раземотримъ сначала простъйний случай, когда скорость задана какъ векторъ-функція времени, т. е. когда даны

$$v\cos(vx) - \frac{dx}{dt} = f_1(t); \quad v\cos(vy) = \frac{dy}{dt} - f_2(t);$$

$$v\cos(vx) = \frac{dx}{dt} = f_2(t).$$

Искомов движеніе опредълится, если мы найдемъ радіусъ векторъ движущейся точки какъ векторъ-функцію времени, т е. найдемъ геометрическій интеграль отъ скорости По § 34 получаемъ

$$a = \int f_1(t) dt; \quad y = \int f_2(t) dt; \quad z = \int f_2(t) dt$$

Задача наша неопредъленная существуетъ безчисленное множество движеній, удовлетворяющихъ заданнымъ условіямъ. Если какое либо значеніе неопредъленнаго интеграла $\int f_*(t) dt$ означимъ $\Phi(t)$ для t=1,2,3, то одно изъ искомыхъ движеній, положимъ для точки m(x,y,z), опредълится уравненіями.

$$x = \ell' + \Phi_1(t), \quad y = \ell' + \Phi_2(t); \quad \varepsilon = \ell'' + \Phi_1(t),$$

гдѣ ℓ , ℓ'' , ℓ'' нѣкоторыя постоянныя. Другое движеніе для как й либо другой точки m_1 (ι_1, u_1, \ldots_1) отличалось бы значеніями постоянныхъ.

$$x_1 = C_1 + \Phi_1(t); \quad y_4 = C_4' + \Phi_4(t); \quad x_4 = C_4'' + \Phi_5(t).$$

Вычитая почленно полученныя уравненія, находимъ:

$$x_1 - x = C_1 - C$$
; $y_1 - y = C_1' - C'$; $x_1 - x = C_1'' - C''$.

Эти равенства говорять, что векторь mm_1 , соединяющи одновременныя положенія точекь m и m_1 , постоянень по ведичині, и по направленію; слід во всіху, искомых движеніях точки описывають тождественныя траекторіи, и всіх траекторіи получаются изъ одной какой пибудь, если каждой точкі послідней дать одно и то же переміщеніе. Такъ дли разсмотрівнныхъ нами двухъ траекторій переміщеніе это равняется

$$V(C_1 - C)^2 + (C_1' - C')^2 + (C_1'' - C')^2$$
.

Задача станетъ вполнѣ опредъленною, осли мы дадимъ начальное положеніе точки, т. е. координаты ен x_0 , y_0 , z_0 , для момента t_0 . Тогда уравненія движенія примуть видъ:

$$z = x_0 + \int_{t_0}^{t} f_1(t) dt; \quad u = u_0 + \int_{t_0}^{t} f_2(t) dt; \quad z = z_0 + \int_{t_0}^{t} f_2(t) dt.$$

Примеръ: Скорость залана своими проекциями:

$$\frac{dx}{dt} - a \sin \alpha t \cos \beta t; \quad \frac{dy}{dt} = \delta \sin \alpha t \sin \beta t; \quad \frac{dz}{dt} = c \cos \alpha t.$$

Іля момента t == 0 точка въ началь координать. Искомыя уравненія движенія:

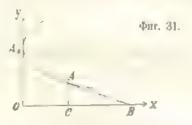
Въ болъе сложныхъ случаяхъ проекцій скорости могутъ быть аданы какъ функцій не только времени, но и координать точки, комів того, координаты точки могуть быть и криволинейныя. гда, вообще говоря, мы будемъ иміль три уравненія, связывающихъ три неизвъстныхъ функцій времени q_1 , q_2 , q_3 :

$$f_{3}(q_{1}', q_{2}', q_{1}, q_{2}, q_{1}', q_{1}', q_{1}', q_{1}', q_{1}', q_{2}', q_{1}', q_{2}, t) = 0.$$

Вопросъ сводится къ интегрированно такой системы трехъ вокупныхъ дифференціальныхъ уравненій перваго порядка. Три первала системы будуть заключать въ себь три произвольныя этоинныя. Для опредъленности рышення опять нужно задать еще завочныя условія, напр. начальное положеніе точки для мозна $t=t_0$.

Къ такому типу относятся зазачи о такъ называемых и ого и и и и их и ихь или липтихъ бъгства. Мы раземотримъ, для примъра, щ остъйшую пихъ: опредълить траекторію точки. А. твижущей я въ плоскости съ поданою скоростью у если скорость этой точки всегла направлена въ точку завом'врно со скоростью и движущую си по прямой въ той же или скости

Примемъ офиг 31) траевторію точки В за Ох и направленіе « за нотожительное направленіе этой оси. Замітимъ, что когда гочка В была на
безконечности въ отрицательномъ направлени Ох, скорость точки А должна
была быть параллельна этому отрицательному ваправленью: когда точка В
уйдеть въ положительномъ направленію на безконечность, скорость точки А
станетъ парадлельною положительному направлению: слід для нікоторат
промежуточнаго момента точка А должна запимать такое положеніе Ао, для
которато скорость си перпенцикулярна къ Ох. Кастельную къ нскомо
граектория въ этой гочкі. А и примемь за Оу.



Въ тот: мом ить, когда A находилась въ A_0 , по условно задачи, B должна быта быть въ O; стъд если A и B изображають одновременным по тожения точекъ и если преми слитать съ того момента когда A была въ A то по равномърности обоихъ движевій:

$$A_{\bullet} A = OB = I$$

Изъ А АВС јегко виукть, что

$$r\cos(vx) = \frac{dr}{dt} = r\frac{CB}{AB} = r\frac{ut}{AB}^{r};$$
 $r\cos(vy) = \frac{dy}{dt} = -r\frac{AC}{AB} = -r\frac{u}{AB}$

Разділяя почленно эти равонства, найдемь:

$$\frac{dr}{dy} = -ut + r$$

Исключимъ / изъ этого уравнения и обозначимъ .4. А черезъ ». а отно шеніе скоростей ^и черезъ ». тогла получимъ:

$$r-y\frac{dx}{dy}$$
 .

Продифференцируемъ, принявъ за независимую персывниую у:

$$\varepsilon \frac{ds}{dy} = -y \frac{d^2x}{dy^2}.$$
 (27)

За начаю у васъ взята точка A_0 и положительное ваправленіе для тугь идеть оть A_0 къ A_0 испо, что съ увеличениемь и коорлината у уменьнается, ольда по (15) при ds=0:

$$\frac{ds}{d\hat{y}} = -\sqrt{1 + \frac{dx^3}{dy^3}}.$$

Пользунсь этимъ равенствомъ, вмёсто (27) получимъ уравневи

$$\begin{array}{ccc}
dy & \frac{d^2x}{dy^2}dy \\
V & 1 + \frac{dx^2}{dy}
\end{array}$$

Интегрируя его, найденъ:

$$\epsilon \log y + C = \log \left\{ \frac{dx}{dy} + \sqrt{1 + \frac{dx^2}{dy^2}} \right\}$$

Пусть разотовніє OA_0 а; тогда произвольная постоявная (' ..егьс -детеся, если замітимъ, что для $A_0:y=a, \frac{dx}{dy}$ 0; а потому предъиду цее дь вство даеть:

$$\left(\frac{y}{a}\right)^a = \frac{dx}{dy} + \sqrt{1 + \frac{dx^3}{dy^2}}.$$

Приравнивая другь другу образных величных, найдемь

$$\frac{y}{a} = V + \frac{dx^2}{dy^2} + \frac{dx}{dy}.$$

Изъ чень двухъ уравненій слідуєть, съ одной стороны

$$2\frac{dx}{dy} = \left(\frac{y}{a}\right)^{\epsilon} - \left(\frac{y}{a}\right)^{-\epsilon};$$

сь другой

$$2\sqrt{1+\frac{dr^2}{dy^2}} \left(\frac{y}{a} + \frac{y}{a}\right)^{\frac{1}{2}}. \tag{28}$$

Первое уравнение тотчасъ же витегрируется; если с не равно единицъ.

$$2x + C_1 = \frac{y^{z+1}}{a^z(z+1)} - \frac{y^{-z}}{a^{-z}(1-z)},$$

а если c = 1, то получимъ:

$$2z + C_3 = \frac{y^3}{2a} - a \log y$$
.

() пред ыли произвольным постоянным изъ того условия, что г --- () цля у а, найземъ уравнения траекторий вы окончательномы виль

$$2 \quad x = \frac{a_{s}}{1 - a_{s}} = \frac{y^{s}}{a^{s}} \left(s + 1\right) - a^{-s} \left(1 - s\right).$$

нли

$$2x + \frac{a}{2} = \frac{y^1}{2a} - a \log \frac{y}{a}.$$

Заметимъ, что разстояніе между точками

$$AB = \{AC^2 + BC^2 = q\} = 1 - \frac{dx^2}{dy^2}$$

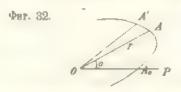
r. e. no (28)

$$AB = \pm \frac{1}{2} \begin{bmatrix} y^{t+1} + a^t \\ a^t + y^{t-1} \end{bmatrix}.$$

Когда в 11, ось с-овъ служить асимптотою правьтории; при томъ для 1 разетояще между толками бланрецьямно возрастаеть съ праближениемъ и къ прадъу $\frac{a}{2}$.

Когда : - 1, то траекторія пересъваєть ось x овь, и адысь об! точки A и B встрічаются.

47. Скорость линейная, обобщенная, угловая, сенторіальная. Ехли какан либо ведичина зависить оть времени, то часто аналитическую производную оть нея по времени называють скоростью, прибавдяя къ этому названію какой вибудь эпитеть. Такъ



скорость нами раньше разсмотранную называють иногда скоростью линейною, такъ какъ она служить производною по времени отъ длины линіи или дуги траситоріи. Производную по t отъ какой либо криволинейной координаты q называють скоростью обоб-

щенною. Если какой либо уголь, напр. сферическая координата , изм'вняется во времени, то производцая оть него по / напывается угловою скоростью.

Пусть (фиг. 32) точка движется въ плоскости и описываеть траекторію 1_0 1A', тогда площадь Σ сектора A_0OA , ограниченнаго постоянною прямою OP, траекторією и перем'яннымъ радіусомъ векторомъ I=OA точки, будеть функцією времени. Производная

$$rac{d\Sigma}{dt} = \mathbf{H}$$
ред. $\left\{egin{array}{c} \Delta\Sigma \ \Delta t \end{array}
ight\}\Delta t = 0$

несить название секторіальной скорости. Такъ какъ

$$\Delta\Sigma$$
 fear maj certopy $AOA=rac{1}{2}\,r^2\Delta\theta$,

если $\theta = \angle POA$, то очевидно

$$\frac{d\Sigma}{dt} = \frac{1}{2} r^2 \frac{d\theta}{dt}.$$
 (29)

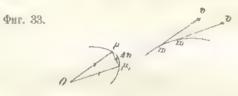
Конечно, всѣ эти скорости сходны между собою лишь по назнанію и, вообще говоря, величины разнородныя Такъ папр. единицею угловой скорости служить сек. сред. вр. : единицею сектосантим 12

сантим 1² ; ни одна изъ этихъ единицъ не однородна съ (11)

ГЛАВА П.

Годографъ скорости точки. Ускореніе точки.

48. Гедографъ скорости точки. Станемъ (фиг. 33) изъ начала координать () проводить векторы Оф геометрически равные вектору, изображающему скорости / движущейся точки и (x, y, z). Тогда геометрическое мъсто точекъ р изи, что то же, траекторія подвижной точки р и будеть годографомъ для векторъ-функціи времени v.



Кривая эта впервые была разсмотрѣна англійскимъ ученымъ Гамильтономъ ея геометрическия свойства паглядно представдяють законъ измѣнения скорости со временемъ. Если координаты точки развачимъ 5, т, то по (38) § 31 и (9) § 41 имѣемъ:

(1)
$$\xi = \frac{dx}{dt} \; ; \; \eta = \frac{dy}{dt} \; ; \; \zeta = \frac{dz}{dt} \; ;$$

такъ какъ радіусь векторъ Од геометрически равенъ вектору г. Пусть уравненія движенія точки m

$$x = f_1(t); y = f_2(t); x = f_2(t);$$

тогда уравненія движенія точки д будугь

$$\xi = \frac{df_1(t)}{dt} = f_1'(t); \quad \eta = f_2(t); \quad \zeta = f_2'(t).$$

Исключая изъ постеднихъ уравненій время, и найдемъ два уравненія годографа.

$$\psi_1(\xi, \eta, \xi) = 0; \ \psi_2(\xi, \eta, \xi) = 0.$$

Примары: а) Уравневія движенія точки ш

$$x = a$$
. $y - ht + c = -\eta t^2 + et + 1$

Уравненія движенія точки и:

$$\xi = 0$$
; $r_i = h$; $\xi = 2 g t + \epsilon$.

Годографъ скорости—прамая: $\xi = 0$, $\eta = b$.

б) Уравненія движенія точки т

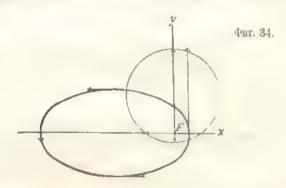
$$x = a \sin \lambda \cos \beta t$$
; $y = a \sin \lambda \sin \beta t$: $z = a \cos t$

гда д невоторая постояная.

Уравненія движенія точки µ:

$$\xi = -a\beta \sin \lambda \sin \beta t$$
; $\eta = a\beta \sin \lambda \cos \beta t$: 0.

Годографъ сворости—окружность: $\frac{1}{2} + r_i^2 = a^2 \beta^2 \sin^2 i$, $\frac{1}{4} = 0$.



Определямь голографъ скорости для такого движенія; точка т опомяветь концческое сечень съ постоянною секторіальною скоростью вопруть фокуса этого сеченія.

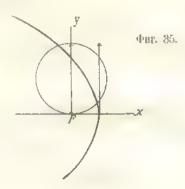
Илоскость траевтории или орбиты точки примемь за плоскость xOy уравнение орбиты въ полярвыхъ координатахи, отнесенное къ фолусу F в оси Fx, будеть:

$$r = \frac{1}{1 + e \cos 9}$$
;

раболы; e > 1 для гиперболы. Постоянство секторіальной (корости по (29)) § 47 выразится такъз

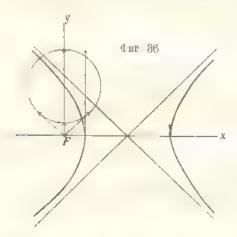
(2)
$$r^{2\theta'} = \frac{p^{3\theta'}}{(1 + r\cos\theta)^2} = A,$$

гдв А ивпоторая постоянная.



Уравненія движенія точки m (х. у), если за начало взять фокусь и Гл совпадаєть съ есью орбиты, а Гу направлена соотвътственнымъ образомъ, будуть:

$$x = \frac{p \sin \theta}{1 + e \cos \theta}$$
; $y = \frac{p \sin \theta}{1 + e \cos \theta}$;



здісь 9 функція времени, которую вадо опреділить, патегрируя уравненіе (2), но голографъ можеть быть найденть и безъ помощи этого интеграла Уравненія движенія точки и по (1):

$$\dot{z} = \frac{dx}{dt} = -\frac{p\sin\theta\theta'}{(1 + e\cos\theta)^2};$$

$$\dot{z} = \frac{dy}{dt} = \frac{p(\cos\theta + e^{-\theta})}{(1 + e\cos\theta)^2}.$$

Пользунсь (2), исключаемь 9/;

$$\hat{\mathfrak{c}} = -\frac{A}{p} \sin \theta; \quad \gamma = \frac{A}{p} \cos \theta + \epsilon \mathfrak{d}.$$

Если отсюда исключить 9, то и получится уравнение голографа.

$$\xi^2 + (\eta - \frac{A}{p} + 1) = \frac{A^2}{p^2}$$

Годографъ оказывается окружностью, пересъкающею ось Fx, когта ϵ 1, касающемся оси Fx когта $\epsilon = 1$, и лежащем вит оси Fx, когта $\epsilon = 1$. Вст эти три случая изображены на фиг. 34, 35 и 36

49. Уснореніє точки. Стрълка. Геометрическая производная по времени отъ скорости точки называется у скореніємъ. Мы будемъ означать ускореніє г. Координатами этого вектора по § 31 будуть:

$$\dot{v}\cos(\dot{v} x) = \frac{d}{dt} v\cos(v x) = \frac{d}{dt} \frac{dx}{dt} = \frac{d^3x}{dt^2};$$

$$\dot{v}\cos(\dot{v} y) = \frac{d^3y}{dt^2}; \quad \dot{v}\cos(\dot{v} z) = \frac{d^3z}{dt^2}$$
(3.

Отпосительно радіуса вектора движущейся точки \скореніе является геометрическою производною второго порядка, какъ и по-казывають это формулы (3) Направленіе ускоренія парадлельно в сательной въ соотвітственной точкі къ годографу скорости и. сли длину дуги годографа означимъ σ, то по своей величинъ

$$i = \frac{d\sigma}{dt}$$
.

Ускорене, какъ производная по времени оть скорости, не двородна со скоростью. Единицею ускорения служить

> сантиметръ (секун. ср. врем.)²

Ускореніе по своему направленію можеть совпадать (во все т. мя движенія) со скоростью дишь тогда, когда годографь прямая, проходящия черезъ начало, т. е. когда движение прямолинейное Примемъ въ такомъ случать траекторию за ось и човъ и положимъ, что ускорение равно единицъ; тогда

$$\frac{d^{2}_{J}}{dt^{2}} = 1.$$

Интегрируя, найдемъ:

$$\frac{ds}{dt} - t$$
,

если точка въ моментъ (О была въ покож. Интегрируя еще разъ. получимъ:

$$r=rac{t^3}{2}$$

если точка въ моментъ (- 0 была въ началѣ координатъ. Урявнентя, найденныя нами говорять, что въ прямолипейномъ движени съ постоянымъ ускореніемъ, равнымъ единицѣ, точка, выйдя изъ состоянтя покоя, по истеченіи единицы времени пріобрѣтетъ скорость единицу и пройдетъ путь въ половину единицы длины.

Направлене ускоренія служить предвломъ направленія приращенія скорости, т. е. хорды де годографа (фиг. 33); хорда эта лежить вь одной плоскости съ двумя смежнымя радіусами векторами годографа, парадлельными двумъ смежнымъ касательнымъ траекторін; поэтому въ предвлі направленіе де, а слід, и направленіе ускоренін, парадлельно пілоскости кривизны траекторіи. Если же векторъ, наображающій ускореніе, построимъ наъ того положенія, которое занимаеть движущаяся точка въ разсматраваемый моменть, то векторъ этотъ будеть лежать въ плоскости кривизны траекторіи.

Примърм: 2) Уразвенія движенія точки:

$$x = at^2 + bt + c$$
; $y = a_1t^2 + b_2t + c_1$; $z = a_2t^2 + b_2t + c_2$.

Проекцін ускоренія:

$$v\cos(vx) = 2a; v\cos(vy) = 2a; v\cos(vx) = 2a,$$

3 скореніе постоянно по ведичина и по направлению.

б) Уравненія движенія точки:

 $x = a \sin i \cos \beta t$; $y = a \sin i \sin \beta t$. $z = a \cos i$.

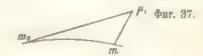
Проевців ускоренів:

$$\dot{r}\cos(r|r) = -a\beta^2 \sin \kappa \cos \beta t; \quad \dot{r}\cos(r|y) = -a\beta^2 \sin \kappa \sin \beta t;$$

$$\dot{v}\cos(r|x) = 0. \qquad = 6$$

Ускореніе равно а в sin / и паправлено по перпендикулиру, опуденному изъ движущейся точки на ось л-овъ.

Пусть точка $m_1(x, y, z)$ описываеть (фиг. 37) и вкоторую криводинейную траскторію $m_0(m_1)$, и вмасть съ нею пусть другая точка μ равномарно движется по касательной $m_0(\mu_1)$ съ тою же скоростью r, которую имала m_0 въ положеніи m_0 . Оба точки одновременно выходить изъ m_0 . По истеченіи безконечно малаго времени Δt точка m_0 приходить въ положеніе m_1 на трасктории, а μ въ положеніе μ_1 на касательной. Безконечно малый отразокъ $\mu_1(m_1)$ носить названіе стралки Опродалима его ведичину и паправленіе.



Координаты точки m_1 будуть: $x + \Delta x$, $y + \Delta y$, $z + \Delta z$. гдв $\Delta x = x'\Delta t + \frac{1}{2}x'\Delta t^2 + \ldots$; $\Delta y = y'\Delta t + \frac{1}{2}y''\Delta t^2 + \ldots$; $\Delta z = z\Delta t + \frac{1}{2}z''\Delta t^2 + \ldots$ Координатами точки μ_1 служать $\alpha + \delta z$, $\gamma + \delta y$, $z + \delta z$, гдв $\delta x = x'\Delta t$; $\delta y = y'\Delta t$; $\delta z = z'\Delta t$.

Проекціи вектора $\mu_1 m_1$ на оси, очевидно, будутъ-

$$\mu_{1} m_{1} \cos(\mu_{1} m_{1}, x) = \Delta x - \delta x = \frac{1}{2} x'' \Delta t^{2};$$

$$\mu_{1} m_{1} \cos(\mu_{1} m_{1}, y) = \Delta y = \delta y = \frac{1}{2} x'' \Delta t^{2};$$

$$\mu_{1} m_{1} \cos(\mu_{1} m_{1}, s) = \Delta s - \delta s = \frac{1}{2} x'' \Delta t^{2};$$

Отсюда заключаемъ, что направление $\mu_1 m_1$ съ точностью до безконечно малыхъ второго порядка совпадаетъ съ цаправлениемъ ускорения v_1 а по величинъ

$$\mu_1 m_t = \frac{1}{2} \dot{v} \Delta t^2. \tag{4}$$

50. Проекцій усноренія точки на неподвижное и подвижное направленія. Пользуясь выводами \$ 33, для проекцій усворенія на неподвижное паправленіе 7 им'вемъ выраженіе

$$\dot{r}\cos\left(\dot{v}\;U\right)=\frac{d}{dt}\left[r\cos\left(v\;U\right)
ight],$$

а для подвижнаго направленія U получаемъ формулу:

$$i\cos(iT) = \frac{d}{dt} \left[i\cos(iT)\right] - ii\cos(rit), \qquad (5)$$

ідь и повороти ім скорость (§ 12) направленія 1.

Примерь Уравневія движевія точки

 $x = a \sin at \cos \beta t$; $y = a \sin at \sin \beta t$; $z = a \cos zt$.

Косинусы подвижнаго направления Г съ осями воординатъ

 $\lambda = \sin p \cos \beta t$; $\mu = \sin p \sin \beta t$; $\nu = \cos p$:

р-накоторая постоянвал.

Torga

$$ru\cos\left(ru\right) = \frac{dr}{dt} + \frac{dy}{dt} + \frac{dz}{dt} + \frac{a_2\sin\left(zt - y\right)}{dt},$$

$$ru\cos\left(ru\right) = \frac{dr}{dt} + \frac{dy}{dt} + \frac{dz}{dt} + \frac{dz}{dt} + \frac{a_3^2\sin y\sin zt}{dt}.$$

Отомда

$$\dot{v}\cos{(\dot{v}\,U)} = -aa^3\cos{(at-p)} - a\beta^3\sin{p}\sin{at}$$

51. Ускореніе тангенціальное и нормальное (центростремительное) Представимъ себт. что уравненія движенія точки даны намъ въ спеціальномъ видт (8) § 40 Въ этомъ предположеній составимъ выраженія для проекцій ускоренія на оси декартовыхъ координатъ. Дважды дифференцируя 7, какъ функцію сложную отъ 8, получимъ:

$$v\cos(v^{2}x) = \frac{d^{3}x}{dt^{2}} = \frac{dx}{ds}\frac{d^{3}s}{dt^{2}} + \frac{d^{3}x}{ds^{2}}\frac{ds^{2}}{dt^{2}}.$$

Замътниъ, что $\frac{d_\lambda}{ds}$ $-\cos{(T)}$, если черезъ T означимъ направление касательной къ траекторіи, и что по (38) § 32

$$\frac{d^2x}{ds^2} = \frac{\cos(\rho x)}{\rho}.$$

t' dt' ds'idH o't' ds

если φ означаеть одновременно и величину и направленіе радіуса кривнзны траекторіи. Поэтому, заміння $\frac{ds}{dt}$ черезь t, и слід. $\frac{dt^2s}{dt^2}$ черезь $\frac{ds}{dt}$, мы можемъ предъидущее равенство переписать такъ

$$i\cos(r|x) = \frac{d\iota}{dt}\cos(T\iota) + \frac{\iota^2}{\rho}\cos(\rho x). \tag{6}$$

Сюда, конечно, присоединяются еще два:

$$i\cos(\hat{v}|y) = \frac{dv}{dt}\cos(Ty) + \frac{v^2}{\rho}\cos(\rho y);$$

$$i\cos(\hat{v}|z) = \frac{dv}{dt}\cos(Tz) + \frac{v^2}{\rho}\cos(\rho z)$$
 (6')

Если умножимъ эти равенства соотвѣтственно на соз (Tz), соз (Tu), соз (Tz) и сложимъ, замѣтивъ, что соз (Tp) = 0, то получимъ:

$$\dot{v}\cos(\dot{v}\ T) = \frac{dv}{dt} \ . \tag{7}$$

Нодобнымъ образомъ, умножая на cos(p2), cos(p3), cos(p2), найдемъ:

$$\dot{v}\cos(\dot{v}\ \rho) = \frac{v^2}{\rho} \ . \tag{8}$$

Наконецъ. если умножимъ на соя (na), соя (na), соя (na), гдт и направление бинормали, то получимъ:

$$\dot{v}\cos\left(\dot{v},n\right)=0,\tag{9}$$

E60 $\cos(Tn) = \cos(\rho n) : 0$.

Послиднее равенство еще разъ подтверждаеть, что ускорене дежить въ плоскости кривизны траектории; предъидущи же два дають значения составляющихъ ускорения точки по касательной (ускорение тангенциальное) и по главной пормали къ траектории (ускорение нормальное). Три равенства (6) могуть быть замънены однимъ:

$$(\dot{v}) = \begin{pmatrix} dv \\ dt \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} v^2 \\ \rho \end{pmatrix},$$

сан будемъ помнить, что направление $\frac{dr}{dt}$ идетъ по касательной, а по радусу кривизны къ центру кривизны (§ 32).



Тоть же результать можно получить и тесметрическимы путемы Пусты офит 38) векторы Ос и Ос изображають скорости точки вы моменты с и - 2t Опишемы ралукомы Ос взя О безконечно маную тугу се. Тогла прагращение скорости те, можно разсматривать вакт геометрическую сумму векторовы сис и сес потому и послы дыления на 2t (\$ 1):

$$re_t = rr = rr$$
 $\Delta t = \Delta t = \Delta t$

Векторы ес,, по построению, равилется анализическому приращенно ворости б. Векторы ra = 0, r = e, гд уголь межлу сооблиным скорестями или что го же, уголь смежности траекторіи Отношеніе

$$\frac{v_{tt}}{\Delta t} = v_{t}, \quad \frac{\Delta v_{t}}{\Delta t} = \frac{\Delta v_{t}}{\Delta t}$$

сели до означаеть прираписите длины дуги траентор и, соотивтствующее 2/. Обращаясь из предълу, находимь:

Hiper
$$\frac{\partial}{\Delta t} = 0$$
:

Hiper, $\frac{\partial v}{\Delta t} = 0$

Hiper, $\frac{\partial v}{\partial t} = 0$

твят ка... по определению. Прет $\begin{pmatrix} \epsilon \\ \Delta \epsilon \end{pmatrix} = \frac{1}{2}$.

Искомыя составляющих ускоренія найдены, если еще замітими, что предільное направлене ис, совпадаеть сь г. т. е съ касательной, а направлене ис лежних вы одной плоскости сь двумя смежными касательными перпенцикулярно кь г и игеть въ ту сторону, въ которую поворачивается касательная, т. е, къ центру кривизвы.

Тангенціальное ускореніе вліяеть лишь на величину скорости, а нормальное изміннеть направленіе скорости. Если движеніе равном і риое, то ніть тангенціальнаго ускоренія; если движепіе прямодинейное, то пормальное обращается въ нуль, и только для равномітьнаго прямодинейнаго движенія оба ускоренія равны нулю.

Иногда нормальное ускореніе по его направленію называють центростремительнымь.

52. Проенціи ускоренія точки на оси криволинейныхъ координатъ. Польвуясь обозначеннями § 43, составимъ выраження для проекцій ускоренія точки на оси криволинейныхъ координатъ 1, 2, 3. Мы имвемъ:

$$\dot{v}\cos(\dot{v}|1) = \frac{d^3x}{dt^2}\alpha_1 + \frac{d^3y}{dt^2}\beta_1 + \frac{d^3z}{dt^2}\gamma_1 - z''\alpha_1 + y''\beta_1 + z''\gamma_1;$$

или, подставляя наъ (21) § 43:

$$\overset{\bullet}{v}\cos\left(\overset{\bullet}{v}\right) = \frac{1}{A_{1}}\left(x''\frac{\partial x}{\partial q_{1}} + y''\frac{\partial y}{\partial q_{1}} + z''\frac{\partial z}{\partial q_{1}}\right).$$

Выражение это можемъ переписать такъ:

$$\frac{1}{c\cos(i - 1)} = \frac{1}{A_1} \frac{d}{dt} \left(x' \frac{\partial x}{\partial q_1} + y' \frac{\partial y}{\partial q_1} + z' \frac{\partial z}{\partial q_1} \right) - \frac{1}{A_1} \left(x' \frac{d}{dt} \frac{\partial x}{\partial q_1} + y' \frac{d}{dt} \frac{\partial y}{\partial q_2} - z' \frac{d}{dt} \frac{\partial z}{\partial q_2} \right).$$

Если же воспользуемся (17) § 43 го найдемъ:

$$\dot{v}\cos(\dot{r},1) = \frac{1}{A_1} \frac{d}{dt} \left(x' \frac{\partial x'}{\partial q_1'} + y' \frac{\partial y'}{\partial q_1'} + z' \frac{\partial z'}{\partial q_1'} \right) - \frac{1}{A_1} \left(x' \frac{\partial}{\partial t} \frac{\partial}{\partial q_1} + y' \frac{\partial}{\partial t} \frac{\partial}{\partial q_1} + z' \frac{\partial}{\partial t} \frac{\partial}{\partial q_1} \right). \tag{10}$$

Предифференцируемъ по времени производную $\frac{d\sigma}{dt_1}$:

$$\frac{d}{dt}\frac{\partial x}{\partial q_1} = \frac{\partial^3 x}{\partial q_1^3} q_1' + \frac{\partial^3 x}{\partial q_1 \partial q_2} q_2' + \frac{\partial^3 x}{\partial q_1 \partial q_3} q_2'.$$

Сь другой стороны, если отъ i' 16) § 43 возьмемъ частную производную по q_4 , то получимъ

$$\frac{\partial x'}{\partial q_1} = \frac{\partial^2 x}{\partial q_1^2} q_1' + \frac{\partial^2 x}{\partial q_1 \partial q_1} q_2' + \frac{\partial^2 x}{\partial q_1 \partial q_1} q_1'.$$

Отсюда выводимъ, что

$$\frac{d}{dt}\frac{\partial x}{\partial q_1} = \frac{\partial x'}{\partial q_1}.$$

Подобнымъ образомъ найдемъ в юбще

(11)
$$\frac{\partial}{\partial t} \frac{\partial x}{\partial q_i} = \frac{\partial x'}{\partial q_i}; \quad \frac{\partial}{\partial t} \frac{\partial y}{\partial q_i} = \frac{\partial y'}{\partial q_i}; \quad \frac{\partial}{\partial t} \frac{\partial x}{\partial q_i} = \frac{\partial z'}{\partial q_i}; \quad i = 1, 2, 3.$$

Обратимъ свое впимане на то, что любое изъ этихъ равенствъ, напр первое, можно написать такъ

$$\frac{d}{dt}\frac{d}{\partial q} r + \frac{o}{\delta q}\frac{d}{dt}^{1}.$$

отсюда выводимъ для полученныхъ формулъ такое инемоническое правило: символы $\frac{d}{dt}$ $\frac{d}{dt}$ перестановимы.

Подставляя изъ (11) въ 10 ги вводя снова обозначение / изъ (15) § 43, находимъ

(12)
$$i\cos(i - 1) = \frac{1}{A_1} \begin{bmatrix} d & \partial h & \partial h \\ \partial t & \partial q_1 & \partial q_1 \end{bmatrix}.$$

Сюда присоединяются еще два выраженія для другихъ осей:

$$v\cos(v \ 2) = \frac{1}{1_2} \left\{ \frac{d}{dt} \frac{\partial h}{\partial q_x} - \frac{\partial h}{\partial q_y} \right\};$$

(12')
$$i\cos i \left(3\right) = \frac{1}{A_3} \left\{ \frac{d}{dt} \frac{\partial h}{\partial q_3'} - \frac{\partial h}{\partial q_3} \right\}.$$

Относительно полученных формуль мы можемъ сділать савдующее замічаніе изъ нихъ оказывается, что при замінів въ выраженіяхъ для ускоренія декартоныхъ координать криволинейными можно огрэничиться преобразованіемъ къ новымъ переміннымъ одного только дифференціальнаго выраженія перваго порядка h, тогда какъ непосредственный переходь оть однікть формуль для ускоренія къ другимъ требоваль бы преобразованія дифференціальныхъ выраженій второго порядка.

Для сферическихъ координатъ формулы 12) при прежнихъ обозначениять дають:

$$i\cos(i^{2}\alpha) = \beta^{\prime\prime} - \rho p^{\prime 3} - \rho \sin^{3} p \psi^{\prime 2};$$

$$i\cos(i^{2}\alpha) = \frac{1}{p} \frac{d}{dt} (\beta^{2} p^{\prime}) - \beta \sin p \cos p \psi^{\prime 2}. \tag{13}$$

$$i\cos(i^{2}\alpha) = \frac{1}{p} \frac{d}{\sin p} \frac{d}{dt} (\rho^{2} \sin^{2} p \psi^{\prime}).$$

Для цилиндрическихъ координать найдемь:

$$r\cos(rv) = r'' - r\theta'^{2}; \qquad (14)$$

$$r\cos(rv) = \frac{1}{r} \frac{d}{dt}(r^{2}\theta').$$

53. Геометрическая производная отъ спорости, навъ отъ придоменнаго вектора. До сиха поръ мы принимали скорость за простой нектора; станем в теперь разоматривать се кавъ нектора приложенный, подагля, что точков приложения служить сама движущаяся гочки. Тогда воординитами такого вектора будуть величины:

$$x'$$
, y' , z' , x , y , z ;

или, если возьмень цугую систему координать \$ 13

$$x', y', z', z'y - y'z, x'z - z'x, y'x \rightarrow x'y.$$

Определимъ теперь, какой приоженный векторь будеть представлят, собою теометрическую производную (\$ 35) отъ этого приложеннаго вектора Координаты Х. У. Z. I. М. У искомой производной будутъ

$$\mathbf{X} = \frac{d\mathbf{x}'}{dt} = \mathbf{x}''; \quad \mathbf{Y} = \mathbf{y}''; \quad Z = z';$$

$$I_t = \frac{n}{dt} \left(z'y - y'z \right) = z''y - y'z \cdot M - r'z + z''z \cdot N - y'x - r'y.$$

Очевнию, по другой системъ, тогь же векторъ можно выразить коој-

Отсю за вывозимъ такое положеніе геометрическою производною отть векторы скорости, приложенняго къ движущейся точкѣ, служить векторы у скоренте, приложенний кътой же точкѣ.

54. Вызодъ запона Ньютона изъ заноновъ Кеплора. Въ видъ приложения выше полученныхъ результатовъ ръшикъ слъдующую задачу: точка описываетъ коническое съчение съ постоянною секторіальною скоростью вокругь фокуса этого съченія; опредълить исличних и направление ускоренія.

Подобно тому, вакь это было сділано въ 5 48, условія задачи вырижаются равенствами

(15)
$$r = \frac{p}{1 + \epsilon \cos \theta}; \quad r^{s} \theta' = A.$$

Замътимъ, что во (4) \$ 39 уравнению трасктории можемъ дать видъ

$$(16) r + ex = p.$$

Изь (3) того же \$ 30 имбемь такую зависимость межлу декартовыми

$$r^{0} = x^{0} + y^{0}$$
; $\theta = \operatorname{arctg} \frac{y}{x}$.

Поэтому

$$r^3\theta' = xy' - yx'$$

Дифференцируя по времени, найдемъ

$$xy'-yx''=0.$$

MIN

$$\frac{y''}{y} = \frac{x''}{x}$$
.

Отсюда выводимъ, что ускоревіе є парадлельно r, т. е. направленіе его, какъ приложеннаго вектора, проходить черезь начало координатъ.

Означимъ величниу ускоренія черезъ Я, тогда можемъ написать

$$c'' = R \frac{x}{r} : v'' = R \frac{y}{r}$$

Точиће говоря, мы означили череть R проевцію ускоренія на ось и полярных воординать (§ 39). Знавъ R укажеть направленіе ускоренія; при R > 0, v пойлеть оть фокуса, при R < 0, v будеть направлено въ фокусу.

Дифференцируя уравненіе (16), находинъ

$$r'' = -ex'' = -eR\frac{x}{r}. \tag{17}$$

Съ другой стороны по (14) § 52:

$$R = r^{\mu} + r\theta^{\mu}$$
.

Подставляя сюда изъ (15) и (17), получинъ

$$R(r + \epsilon v_i) = -\frac{A^2}{r^3},$$

пли по (16).

$$R = -\frac{A^1}{r} \cdot \frac{1}{r^2} .$$

Такимъ образомъ оказывается, что ускореніе направлено ыз фокусу и обратво пропорціонально квадрату разстоянтя.

55. Уснореніе течни вторего и высшихъ порядковъ. Составляя геометрическую производную отъ ускоренія точки по времени, мы подучниъ векторъ, к. называемый ускореніемъ второго порядка. Координаты его во \$ 31 будуть

$$i\cos(rx) = \frac{d^3x}{dt^3}$$
 x''' ; $r\cos(ry)$ y''' ; $r\cos(r\varepsilon) = \varepsilon'''$.

Прододжая тавимъ образомъ, мы можемъ составить выраженія для кооргинать ускоренія любого n - таго порядьи: r: эти координаты будуть

$${\stackrel{n}{v}} \cos (rx) = \frac{d}{dx} {\stackrel{n+1}{x}} - {\stackrel{n+1}{x}} + {\stackrel{n}{v}} \cos (ry) - {\stackrel{n+1}{y}} + {\stackrel{n}{v}} \cos (rx) - {\stackrel{n+1}{x}} + {\stackrel{n}{v}} \cos (rx) - {\stackrel{n}{x}} + {\stackrel{n}{v}} + {\stackrel{n}{v}} \cos (rx) - {\stackrel{n}{x}} + {\stackrel{n}{v}} + {\stackrel{n}{v}}$$

Подробиће разематривать свойство этихъ векторовь мы не будеми

КИНЕМАТИКА ТВЕРДАГО ТЪЛА.

ГЛАВА III.

Координаты твердаго тёла. Конечныя уравненія движенія.

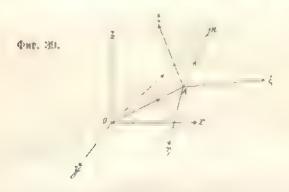
56. Твердое твло Движеніе прямое и обращенное. Тверды и в гвломъ въ кинематическомъ смыслѣ или неизмѣняемою системою точекъ, какъ мы уже видьли (§ 3%), называется трехмѣрная неизмѣнная среда, элементомъ коей служить точка.

Подъ движеніемъ твердаго тіла въ данной средь разумъется послідовательное совпаденіе точекъ тіла съ различными точками среды. Движеніе твердаго тіла намъ извістно, если мы въ состояній опреділить движеніе любой его точки. Термины "твердое тіло" въ кинематическомь смысліз и "неизміннемая среда"—синонимы, поэтому вмісто словъ: движеніе твердаго тіла въ данной средь, можно сказать движеніе одной неизміняемой среды въ другой.

Если движущанся среда конечных размвровь и след огра ничена ивкогорою поверхностью, то мы все-таки будемь предполагать, что ата среда можеть быть продолжена и за свои границы, такъ что въ любомъ мьсть мы можемь найти точку, принаджащую взятому твердому твау. И такъ, пусть среда й движется въ средь В, т. е. точки и среды А совнадають послёдовательно съ различными точками в среды В. Но тогда съ другой стороны и точки в среды В переходять изъ однъхъ точекъ и въ другия, т. е. среда В движется въ средъ А. Такимъ образомъ, движение неизмъняемой среды носить всегда д в о й с т в е и ны й характеръ; когда одна среда движется въ другой, то и наобороть другая движется въ первой. Эти два движенія, вообще говоря, различны между собою, и одно изъ нихъ навываєтся прямымъ, а другое о б р а щ е и и мъ. Какое изъ двухъ движеній считать прямымъ.

какое обращеннымъ, зависить вполит оть нашего условія. Такъ, станемъ разематривать дві пензитняємыхъ среды, частями которыхъ служать съ одной стороны объемъ луны, а съ другой объемъ земли; тогда, если движеніе лунной среды въ средъ неизминно связанной съ землею, прямемъ за прямое, то обращеннымъ движеніемъ, неизбіжно сопровождающимъ первое, будетъ движеніе земной среды въ лунной.

57. Координаты твердаго тёла. Эйлеровы углы. Прежде всего займемся координатами твердаго тёла, т. е. величинами, определяющими положение одной неизмёняемой среды въ другой.



Вообразимъ (фиг. 39) въ данной движущейся средъ Σ систему примоугольныхъ декартовыхъ координатныхъ илоскостей $A_{5,7,5}^{-1}$, неизмънно съ этимъ движущимся тъломъ связанную, т. е. такую, что разстояния всякой точки этихъ илоскостей отъ любой точки тъла не измъняются съ теченіемъ времени. Тогда точки твердаго тъла будутъ отличаться одна отъ другои своими координатами 5, у, т по отношенію ко взятой системъ; при томъ координаты эти и ост оя и ны во времени. Далъе, точки той среды Σ , въ которой проиеходитъ движеніе, отнесемъ также въ системъ декартовыхъ координать Огу., неизмънно связани й съ этою средою Σ . Положеніе твердаго тъла Σ въ средъ Σ намъ будетъ извъстно, если мы сможемъ указать положение любой точки его μ (ξ , η , ξ) или (ξ 39) ту точку m (x, y, z) среды Σ , съ которою точка μ соввадаєтъ.

Другими словами, надо найти зависимость между координатами ξ , η , ξ и χ , y, z одной и той же точки по отношеню къдвумъ различнымъ системамъ осей. Въ аналитической геометрін такая задача ръщается съ помощью слъдующихъ формулъ преобразованія, служащихъ для перехода отъ системы $A\xi\eta\xi$ къ новой системв Oxyz:

(1)
$$x = x_A + \xi \lambda_x + \eta \mu_x + \zeta \nu_x;$$
$$y = y_A + \xi \lambda_y + \eta \mu_y + \zeta \nu_y;$$
$$z = z_A + \xi \lambda_y + \eta \mu_x + \zeta \nu_x;$$

Здёсь ха. уа. за координаты относительно Олуг начада А осей А²77, а λ , ... у косинусы угловъ одиткъ осей съ другими по нижеследующей схемъ

Систему Аξη, принято называть для враткости подвижною или относительною, а систему Олуг неподвижною или абсолютною; точно также среду, соединенную съ осями Аξη, называють подвижною, а среду съ осями Олуг неподвижною.

Три равенства (1) могутъ быть выведены непосредственно изътого соображенія, что (фиг. 39) радіусъ векторъ (m или (μ представляеть собою геометрическую сумму векторовъ (A и Am Вольмемъ проекців на Ox; тогда

$$Om\cos(Om,x) = O.1\cos(OA,x) + Am\cos(Am,x).$$

Ho

$$(m\cos(\theta m, x) - x; \quad \theta A\cos(\theta A, x) = x_A,$$

$$Am\cos\left(Am, x\right) = Am\cos\left(Am, \xi\right)\lambda_x + Am\cos\left(Am, \eta\right)\mu_x + +\frac{1}{2}Am\cos\left(Am, \xi\right)\lambda_x = \xi\lambda_x + \eta\mu_x + \xi\lambda_x.$$

Подставляя, и получимъ первую формулу изъ (1). Взявши проевціи на другія оси, найдемъ и остальнын.

Всявдствіе ортогональности обвихъ системъ координать между косинусами л... у существують шесть такихъ зависимостей:

$$\lambda_{x}^{2} + \lambda_{y}^{2} + \lambda_{z}^{2} = 1; \quad \mu_{x} \nu_{x} + \mu_{y} \nu_{y} + \mu_{z} \nu_{z} = 0;$$

$$\mu_{x}^{2} + \mu_{y}^{2} + \mu_{z}^{2} = 1; \quad \nu_{x} \lambda_{x} + \nu_{y} \lambda_{y} + \nu_{z} \lambda_{z} = 0;$$

$$\nu_{x}^{2} + \nu_{y}^{2} + \nu_{z}^{2} = 1; \quad \lambda_{x} \mu_{x} + \lambda_{y} \mu_{y} = 0.$$
(2)

Эти равенства могуть быть заменены другими шестью, имъ равносильными:

$$\lambda_{x}^{2} + \mu_{x}^{2} + \nu_{x}^{2} = 1; \quad \lambda_{y} \lambda_{x} + \mu_{y} \mu_{x} + \nu_{y} \nu_{x} = 0;$$

$$\lambda_{y}^{2} + \mu_{y}^{2} + \nu_{y}^{2} = 1; \quad \lambda_{x} \lambda_{y} + \mu_{x} \mu_{y} + \nu_{x} \nu_{y} = 0;$$

$$\lambda^{2} + \mu^{2} + \nu^{2} - 1; \quad \lambda_{x} \lambda_{y} + \mu_{x} \mu_{y} + \nu_{x} \nu_{y} = 0.$$
(3)

Векторъ Ат (фиг. 39) можемъ разсматривать какъ геометрическую разность радусовъ векторовъ От и О.А. Взявши проекціи на осн Аξт, найдемъ формулы, обратныя (1)

$$\xi = (x - x_A) \lambda_x + (y - y_A) \lambda_y + (z - z_A) \lambda_z,$$

$$\tau_1 = (x - x_A) \mu_x + (y - y_A) \mu_y + (z - z_A) \mu_z;$$

$$\zeta = (x - x_A) \nu_x + (y - y_A) \nu_y + (z - z_A) \nu_z.$$
(4)

Выраженія 1) показывають, что положеніе твердаго тьла опреділяется двінадцатью величинами, тремя координатами x_4 , y_4 , 4 и девятью косинусами. Но между этими косинусами существують шесть зависимостей (2) ити (3), слід, не зависи мы х в координать твердаго тіла всего шесть. За такія координаты можемъ принять x_4 , y_4 , z_4 и любые три косинуса, только не входиціє одновременно въ какое либо изъ первыхъ отношеній (2) или (3).

Возьмемъ последнія два изъ выраженій (2):

$$y^{x} h^{x} + y^{y} h^{y} + y^{y} h^{z} = 0;$$

и исключемъ изъ нихъ сначала À, потомъ À,; тогда придемъ къ равецству такихъ отвошеній:

$$= \frac{\lambda_{x}}{(\mu_{x} \nu_{x} - \mu_{x} \nu_{y})^{2} + (\mu_{x} \nu_{x} - \mu_{x} \nu_{x})^{2} - (\mu_{x} \nu_{y} - \mu_{y} \nu_{x})^{2}}{(\mu_{x} \nu_{x} - \mu_{x} \nu_{y})^{2} + (\mu_{x} \nu_{x} - \mu_{y} \nu_{x})^{2} - (\mu_{x} \nu_{y} - \mu_{y} \nu_{y})^{2}}.$$

Но по извастному слотнешению Эйлера:

$$(\mu_{x} \nu_{x} - \mu_{x} \nu_{y})^{2} + (\mu_{x} \nu_{x} - \mu_{x} \nu_{x})^{2} + (\mu_{x} \nu_{y} - \mu_{y} \nu_{x})^{2} =$$

$$: (\mu_{x}^{2} + \mu_{x}^{2} + \mu_{x}^{2} + \nu_{x}^{2} + \nu_{y}^{2} + \nu_{z}^{2}) - (\mu_{x} \nu_{x} + \mu_{y} \nu_{x} + \mu_{z} \nu_{x})^{2}.$$

сатд. по (2) находимъ

$$\frac{\lambda_r}{y_n v_1 + y_n v_n} = \frac{\lambda_n}{v_r - \mu_r v_n} = \frac{\lambda_n}{\mu_r v_n - \mu_n v_n} = \pm 1.$$

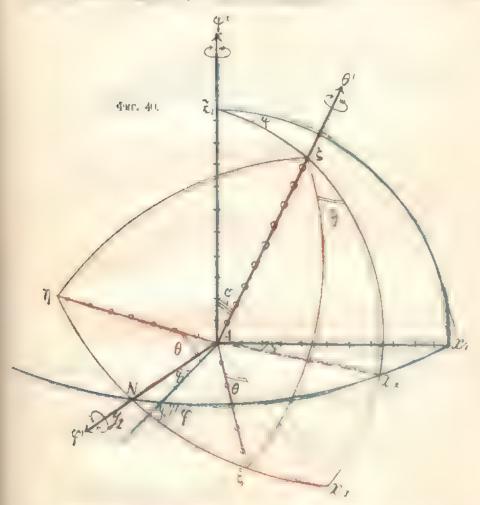
Заметимъ, что мы всегда будемъ предполагать подвижную и неподвижную системы осей с о о т в т с т в е и и м и, т. е. такими, что при совпаденіи $A\xi$ съ Ox, $A\eta$ съ Oy и оси $A\zeta$ и Ox совпадають своими положительными направленіями. Въ такомъ случав возможны слъдующім значенія косипусовъ: λ_x $\mu_y = v_z = 1$; $v_x = \lambda_z$ $v_y = \lambda_z$ $v_z = 0$, и слъд, изъ двухъ знаковъ при единицѣ мы должны выбрать плюсъ Такимъ и подобнымъ образомъ приходимь къ равенствамъ, которыми намъ придется впослъдствіи польвоваться:

$$\lambda_{1} = \mu_{1} v_{2} - \mu_{1} v_{3}, \quad \lambda_{1} = \mu_{1} v_{2} - \mu_{2} v_{2}, \quad \lambda_{2} = \mu_{2} v_{3} - \mu_{1} v_{3}, \\
(5) \quad \mu_{2} = v_{3} \lambda_{1} - v_{2} \lambda_{1}, \quad \mu_{3} = v_{2} \lambda_{2} - v_{2} \lambda_{2}, \quad \mu_{3} = v_{3} \lambda_{3} - v_{3} \lambda_{3}, \\
v_{2} = \lambda_{3} \mu_{1} - \lambda_{1} u_{4}, \quad v_{4} = \lambda_{2} \mu_{2} - \lambda_{3} \mu_{1}, \quad v_{5} = \lambda_{2} \mu_{4} - \lambda_{3} \mu_{2}.$$

Типичнымъ изъ этихъ выражений можно считать первое $v_x = \mu_x v_x$ вев остальныя получаются съ помощью круговой подстановки буквъ λ , μ , ν и значковъ ι , g, z.

Вмъсто трехъ изъ косинусовъ λ, \dots, ν , за пезависимым координаты твердаго тъла обыкновенно беруть три угла, посящихъ название угловъ 0 йлера. Построимъ (фиг. 40) изъ начала л подвижныхъ осей систему Λ_{x_1,y_1,x_1} , параллельную неподвижной O сух. Тогда, очевидно, положение осей $\xi \eta \zeta$ относительно $\iota_1 \psi$ диредълится съ помощью угловъ ψ , φ и $\theta:\psi$ — двугранный уголъ между плоскостями $\iota_1 \iota_1$ и $\iota_2 \iota_2$; φ — уголъ между осими Λ_{x_1} и Λ_{x_2} ; φ — уголъ между осими Λ_{x_1} и Λ_{x_2} ; φ — вокругъ оси Λ_{x_1} периендикулярной къ плоскости $\iota_1 \iota_2$; уголъ φ — вокругъ оси Λ_{x_1} Паправление, въ которомъ углы возрастають, указано на чертежѣ стрількою. Общее правило для опредѣленія этого направленія такое пусть наблюдатель стоитъ по соотвѣтственной оси, причемъ ось идетъ отъ ногь къ головъ, тогда дли него, при увеличенів угла-

соотнателенная плоскость или прямая кажутся перемащающимися по часовой стралка. Уголь у называють иногда прецессіонным в угломы, а уголь рану таціонным в.



Зависимость коспиусовъ λ, \ldots, ν отъ новыхъ координатъ можно установить следующимъ образомъ. Повернемъ оси z_1, z_1, y_1 около Az_1 въ положительномъ направлении на уголъ ψ ; тогда приведемъ систему въ положение z_1, z_2, y_3 . При этомъ, очевидно, Ay_3 совпадеть съ $A\lambda$, а Ax_2 ляжетъ въ плоскость z_1, \ldots Тогда повертываемъ оси z_1, z_2, y_3 около Ay_2 на уголъ φ въ положительномъ направлении; система придетъ въ положение z_2, y_3 , и ось Ax_4 совпа-

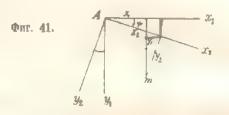
леть съ плоскостью ст. Наконецъ повороть около А, на уголь в въ положительномъ направлени совместить оси зам съ осями зда.

Пусть координаты какой либо точки относительно

СИСТЕМЫ
$$O \, x \, y \, z$$
 будуть $x_1, y_1, z_1;$ $A \, x_1 \, y_1 \, z_2 \, \cdots$ $x_n, y_1, z_1;$ $A \, x_2 \, y_2 \, z_2 \, \cdots$ $x_n, y_2, z_2;$ $x_2, y_2, z_3;$ $x_3, y_4, z_5;$ $x_4 \, \xi \, \eta \, \zeta$ ξ, η, ζ .

Тогда между координатами x, y, ε и x_1, y_1, ε_1 имбемъ зависимость:

(6)
$$x = x_A + x_1; \quad y = y_A + y_1; \quad z = z_A + z_1.$$



Для перехода отъ x_1 , y_1 , y_2 , y_2 , y_2 , y_3 , y_4 , y_5 , y_6 , y_6 нернуть систему осей около .1г, на уголь ф; след. координата с не изманится:

$$z_i = z_i$$
;

а изъ фиг. 41 ясно, что

$$\begin{split} x_1 &= \dot{x}_2 \cos \psi - y_2 \sin \psi \;; \\ y_1 &= x_2 \sin \psi + y_2 \cos \psi \;. \end{split}$$

Подобнымъ образомъ

$$x_2 = x_3 \cos \varphi + z_3 \sin \varphi;$$

$$y_2 = y_2.$$

$$z_2 = -x_3 \sin \varphi + z_3 \cos \varphi;$$

93 6

и наконецъ

$$x_3 = \xi \cos \theta - \eta \sin \theta;$$

$$y_3 = \xi \sin \theta + \eta \cos \theta;$$

Эти выражения подставимъ последовательно во все предъидущія до (6) и полученные результаты сравнимъ съ (1). Тогда придемъ къ такимъ формуламъ для косинусовъ:

$$\lambda_{x} = -\sin\theta \sin\psi + \cos\theta \cos\psi \cos\varphi;$$

$$\lambda_{y} = \sin\theta \cos\psi + \cos\theta \sin\psi \cos\varphi;$$

$$\lambda_{z} = -\sin\varphi \cos\theta;$$

$$\mu_{x} = -\cos\theta \sin\psi - \sin\theta \cos\psi \cos\varphi;$$

$$\mu_{y} = \cos\theta \cos\psi - \sin\theta \sin\psi \cos\varphi;$$

$$\mu_{z} = \sin\varphi \sin\theta;$$

$$\mu_{z} = \sin\varphi \sin\theta;$$

$$\nu_{z} = \sin\varphi \sin\psi;$$

$$\nu_{z} = \sin\varphi \sin\psi;$$

$$\nu_{z} = \cos\varphi$$

Замѣтимъ, что наиболѣе просто выражаются восинусы, содержащіе букву у или значекъ г.

Предъидущія выраження можно получить и непосредственно съ помощью формулы сферической тригонометрів $\cos a = \cos b \cos c$ — $\sin b \sin c \cos t$, гдѣ a, b, c стороны, а A, B, C противоположным углы сферическаго треугольника, если обратимъ вниманіе на то, что плоскости ξ_7 и x_1y_1 наклопены другъ къ другу подъ угломъ ξ , а приман A образуеть углы: θ съ A ξ , и ψ съ A ξ ξ

58. Движеніе поступательное. Если твердое тело движется, то хотя одна изъ шести координать его:

измѣняется съ теченюмъ времени. Тогда равенства (1) служать, при ξ , η . ξ постоянныхъ, уравненіями прямого движенія, т. е. движенія любой точки (ξ, η, ξ) въ средѣ S; равенства же (4) при u, y, z постоянныхъ, будутъ уравненіями движенія обращеннаго, т. е. движенія любой точки (x, y, z) въ средѣ Σ .

Раземотримъ сначала тотъ случай движенія твердаго тела, когда три (филеровыхъ угла не изменяются; пусть

$$\psi_1 = f_1(t); \quad \psi_1 = f_2(t); \quad z_4 = f_3(t);$$

$$\Phi = \text{const.}: \quad \Phi = \text{const.}: \quad \theta = \text{const.}:$$

Изъ (1) видно, что тогда уравненія движенія дюбой точки и тыла булуты:

$$x = f_1(t) + C_1; \quad y = f_2(t) + C_2; \quad \varepsilon + f_3(t) + C_3;$$

гд $h\in C_1,C_2$, постоянныя. Для другой точки m_1 тhаа мы имhаи hы

$$y_1 = f_1(t) + f_2(t) + f_3(t) + f_3($$

гда (,, С,, (постоянныя, всв, вообще говоря, отличныя отъ прежнихъ.

Вычитая соотвътственно полученныя уравненія, найдемъ-

$$x_1 + x - C_1' + C_2$$
, $y_1 + y - C_2' + C_2$; $z_1 + z - C_3' + C_3$,

т. е. примая, соединяющая вюбыя двф точки тфла и и и,, во все время движенія остлется парадлельною своему первоначальному направленію.

Такого рода движение носить название поступательнаго

Траекторие всехъ точекъ теза тождественны между собою, поэтому при изучении поступательнаго движения тъла можно ограпичиться раземотраніемъ движенія одной какой дибо точки его.

Направление осей 45% въ тълк выберемъ такъ, чтобы

$$\varphi = \psi = \theta = 0;$$

тогда А, - и, = у, - 1, а проче косинусы нули. Въ такомъ случав равенства (4) намъ даютъ, при Γ_1 , Γ_2 , Γ_3 постоянныхъ

$$\ddot{\zeta} = -f_1(t) + I_1; \quad \gamma_1 = -f_2(t) + I_2; \quad \zeta_2 = -f_1(t) + I_3.$$

Нено, что обращенное движение также поступательное. Траекторін обращеннаго движенія тождественны съ траскторіями прямого, только описываются движущимися гочками въ противуноложномъ направлении.

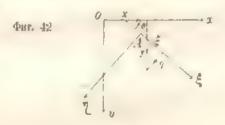
59. Вращеніе тела около неподвижной точки. Движеніе параллельно плоскости. Положимъ теперъ, что

$$x_A = \text{const.}; \quad y_A = \text{const.}; \quad x_A = \text{const.}$$

$$\varphi = \alpha(t), \quad \psi = \beta(t), \quad \psi = \gamma(t).$$

Тогда точка A остается въ ноков, и движене такого рода называется вращентемъ тъла 2 около неподвижной точки или неподвижнаго полюса A. Очевидно, обращенное движене будетътакже вращениемъ тъла S около неподвижной точки A.

Изъ точки Л какъ центра произвольнымъ радіусомъ въ объихъ средахъ построимъ по сферѣ; сферу въ У назовемъ с, а сферу въ У назовемъ с. Ясно, что въ разематриваемомъ случав сфера с будетъ двигаться по сферѣ у. Траекторія любой точки м тъла кривая сферическая. Если прямая, соединяющая А съ разсматриваемою точкою м, встрвчаетъ сферу с въ точкъ и, то траекторія м подобна тракторіи точки и; причемъ центромъ подобія служитъ точка А, а модулемъ подобія—отношене $\frac{4m}{4u}$. Поэтому при разсмотрвніи вращенія твердаго тъла мы можемъ ограничиться изученіемъ движенія сферы с по сферѣ у нли, какъ говорять, движенія сферической фигуры по сферѣ.



Когда неподвижиля точка А уходить на безконечность, тогда семейство концентрических сферь с, а также и с обращается въсемейство параллельных в плоскостей, и мы имбемъ такъ называемое движение тъла на раллельно и поскости. Въ этомъ случит движения точекъ, лежащихъ на периендикуляръ къ семейству нараллельныхъ плоскостей, тождественны между собою Вск траектории дежать въ параллельныхъ плоскостяхъ, и можно ограничиться раземотрънемъ движения одной какой либо подвижной плоскости по соотвътственной неподвижной. Поэтому иначе такое движение называется движевиемъ плоской фигуры въ ея плоскости. Очевидно, обращенное движение обладаетъ тъми же свойствами.

Уравнения движенія тіза примуть для разсматриваемаго случая видь, отличный оть уравнений вращательнаго движенія. Пусть за плоскость «Оу взята нами одна изъ плоскостей, параллельно которымъ происходить движеніе. Соотвітственную подвижную плоскость примемъ за Аўг. Тогда Аў и Ог будуть всегда параллельны. Положеніе осей Аўг, въ плоскости оду внолить опреділятся координатами од учанада и угломъ в оси Аў съ ож офиг. 12). Координаты з у съ ў, у связаны такими уравненіями:

$$x = x_A + \xi \cos \theta - \eta \sin \theta;$$

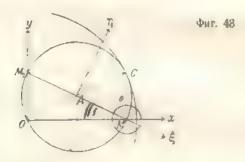
$$y = y_A + \xi \sin \theta + \eta \cos \theta.$$

Движение фигуры вполить опредвлено, если намъ даны

$$x_4 = f_1(t); \quad y_4 = f_2(t); \quad \theta = f_3(t).$$

Тогда предъидущія уравненія представляють собою уравненія движенія любой точки фигуры; а чтобы получить уравненія движенія какой либо точки тела, лежащей вив плоскости хОу, надо къ предъидущимъ уравненіямъ прибавить следующее:





60. Нарданенское движение примене и обращение. Въ видъ примъра раземотримъ такое движение плоской фигуры, когда двъ гочки ел перемъщавится по двумъ изаимно нерпендикулярнимъ примимъ. Примемъ эти примия за Ox и Oy (фат 43). Пустъ точка $M_1(x,y_1)$ движется по Ox, а точка $M_2(x_2,y_3)$ по Oy Неизмънное разетоније между точками M_1 и M_2 назовемъ 2R; удаленіе точки M отъ начала координать не можеть превышать 2R: слъд, мы можемъ положить

$$x_1 = 2R\cos t$$
: $y_1 = 0$;

11! / -/(С произвольная функція врамени. Такъ какъ

$$x_1^2+y_2^2=4R^2,$$

то за уравненія движенія точки М, беремъ

$$x_1 = 0, y_2 = 2R \sin f$$
.

 β_{3} а начало. 1 подвижних в осей выбираем в серед ну отразка M/M_{\circ} , ив. акоми случа!

$$x_A = R \cos f$$
: $y_A = R \sin f$.

Если А; направимъ по АМ, то

$$9 = 2\pi - \angle M_2 M_1 O = 2\pi - arctg(tg f) = 2\pi - f$$
.

Уравненія (8) примуть тогда видь:

$$x = (R + \hat{z})\cos f + \eta \sin f;$$

$$y = (R - \hat{\epsilon}) \sin f + \eta \cos f$$
;

Есы исключимы /, то наидемы уравнение трасктории:

$$\{u_{R} + x_{1}(\xi - R)\}^{2} + [\eta_{1}x + y_{1}]\xi + R)_{1}^{2} + \xi^{2} + \xi^{2} - R^{2/2},$$

Это кривая второго порядка:

$$|\mathbf{r}^*(\zeta - R)^* + \zeta^2| = 4R\epsilon ||\mathbf{r}y + y|| ||(\zeta + R)^2 + \zeta^2|| = ||\zeta^2 + \epsilon^2|| - |R^2||^2$$
(9)

Изъ очевиднаго равенства:

$$4R^2r^2 + (r^2 + (\xi + R)^2 - r^2 + (\xi + R)^2) = -(\xi r + r^2 - R)^2$$
.

заключаемь, что граскторией служить запись. Для точекъ лежащихъ на кругъ:

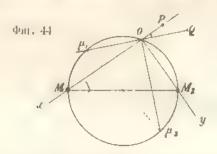
$$\xi^2 + \eta^2 - R^2$$
.

проходящемы чрезъ M , M_1 и O_2 влинот превращается ва двъ совнадающия примыя:

$$y(R+\xi) = \eta x$$
.

Уравнение (4) при 3, к постоянных в дасть траевторие прямого звижения; при к, у постоянных в оно становится уравнением в грасктории звижения обращенного, получается вривая четвертаго порядка, называемая улиткой Паскала.

Мы убъдимся, однако, не изъ уравнения (9, а изъ раземотръния геометрическихъ особенностей обращеннаго движения, что зъйствительно кривая (9) будетъ улиткой Пасваля. Вь обращенномъ движеніи (фит 44) стороны примого утла rOn псегда проходять черезь дві неподвижным точки M_1 и M_2 . Вез шива примого угла O одисываеть окружность, діаметромъ коей служить M_1M_2 . Возымым какую



анбо точку P на оторовѣ угал. Пусть $M_1P = a$. OP: a: $\angle M_2M_1P = a$. 101 ... оченидно, уранненіе травиторіи P будеть:

$$p = a + M, M, \cos \varphi = a + 2R \cos \varphi$$
;

а это и есть уравненіе улитки Паската. Возьмемъ теперь точку Q, тежащую гдѣ либо не на сторонахь угла xOy: проведемь прямую QO_2 , и дламетрь μ φ_2 . Уголь POQ постоянень, слѣд и длини дугъ $M_1\alpha_1$ и $M_1\alpha_2$ постоянны, а потому точки α_1 и α_2 неподвижны. Такимъ образомъ мы вернулись къ уже разсмотрѣнному случаю точки P и слQ убѣжтаемся, что траекторія любой точки Q будетъ улитка Паскаля.

Разсмотрѣнное нами прямое движение вы вризожение въ прибот 1. называемомъ эллиптическимъ циръулемъ, а обращенное послужило основною илеею авпарата Леонардо да Винчи для вычерчивания оваловъ.

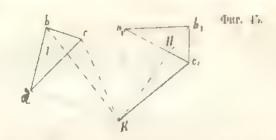
61. Центръ и ось конечнаго вращенія. Разсмотримъ два положенія плоской фигуры въ ея плоскости І и ІІ (фиг. 45). Предполагается, что фигура можеть перейти изь одного положенія въ другое, не выходя изъ плоскости. Отмѣтимъ въ двухъ положеніяхъ соотвѣтетвенныя точки a_i , a_i , b_i , b_i ; c_i , c_i . Опредѣлимъ точку K. отстоящую на равныхъ разстоиніяхъ отъ a и a_i , b и b_i : Ka = Ka_i , Kb = Kb_i .

Тогда изъ равенства треугольниковъ легко убъдиться, что

$$Kc = Kc$$
, $\pi \angle aKa_1 = bKb_1 = \angle cKc_1$.

Теперь ясно, что, если фигуру I повернуть около К на уголь aKa_1 , то она всёми своими точками совпадеть съ фигурою II. Точка К называется центромъ конечнаго вращения. Центръ К уходить на безконечность лишь въ томъ случав, когда на bb_1 равны и параллельны; тогда фигура изъ положенія I въ положеніе II переводится поступательнымъ движеніемъ.

Изъ этихъ элементарныхъ соображеній вытекаеть, что всякое движеніе плоской фигуры въ ен плоскости, за исключеніемъ ноступательнаго, можно предстанить себ'я какъ сплошной рядъ пов ротовъ на безконечно малые углы вокругъ центровъ, соотв'ятствующихъ двумъ безконечно близкимъ положеніямъ фигуры.



Сказанное нами легко распространить и на случей движения сферической фигуры по сферт Повторимъ предъидущія построення. Замыння лишь прямыя линіи дугами большихъ круговъ. Тогда убъдимся, что на сферт в с е г да существують дв в точки K_1 и K_2 , для которыхъ $K_1a = K_1a_1$; $K_2a = K_2a_1$; $K_1b = K_1b_1$ и т д. Эти двъ точки лежать на концахъ діаметра сферы K_1AK_2 . Кромъ того сферическій нли двугранный уголь $aK_1K_2a_1 = bK_1K_2b_1 = cK_1K_2c_1$. Оставивъ точки K_1 и K_2 неподвижными, повернемъ сферу σ на общую в личину двугранныхъ угловъ, тогда всъ точки фигуры I совмъстятся съ соотвътственными точками фигуры II, а слъд. и тъло изъ положенія I п реведется въ положеніе II поворотомъ на тоть же уголь около оси K_1AK_2 . Ось ота называется о с ь ю к оне ч н а г о в р а щ е н і я

Отсюда выводимъ, что всикое вращеніе твердаго тіла можно разсматривать, какъ сплошной рядъ неворотовъ на безконечно малы углы около осей, соотвітствующихъ двумъ смежнымъ положеннямъ тіла

Къ вышеприведеннымъ заключеніямъ впослідствін придемъ ивымъ путемъ.

62. Общій случай движенія твердаго тела. Перейдемъ тенерь къ общему случаю движенія твердаго тела, когда всіз шесть координать міняются съ временемъ:

$$x_A : f_1(t), \quad y_A - f_2(t); \quad z_A = f_s(t);$$

 $\varphi - f_s(t); \quad \psi = f_s(t); \quad \theta - f_s(t).$

Построимъ оси $A_{A_1y_{1^{-1}}}$, имъющія съ подвижными общее начало A и парадледьныя неподвижнымъ. Кромъ средъ Σ и S пред

ставимъ себт още промежуточную среду В, неизмънно связанную съ этими осями. Координаты какой либо точки относительно новыхъ осей означимъ 👝 д., Тогда имфемъ следующия равенства-съ одной стороны:

а съ другой стороны.

(/)
$$y_1 = \xi \lambda_x + \tau_1 \mu_y + \zeta \nu_x;$$

$$y_2 = \xi \lambda_x + \tau_1 \mu_y + \zeta \nu_y;$$

$$y_3 = \xi \lambda_x + \tau_1 \mu_x + \zeta \nu_x;$$

Мы видимъ, что среда 🗵 вращается въ средѣ 🛢 около точки .1, а среда Е движется въ средъ 5 поступательно всъ точки ея перемещаются такъ, какъ полюсъ 4. Такой способъ раземотренія движенія тела У называется разложеніемъ движенія. Здесь мы разложили движение У на поступательную часть-движеніе среды 🛢 въ 🤊 и вращательную движеніе 🗅 въ 🛢 .

Подобное разложение можеть быть сделано безчисленнымъ множествомъ способовъ: за полюсъ .1 можно взять любую точку тыла Σ. Заметимъ, что отъ перемены польса, вообще говоря, изманится поступательная часть движенія, т. е движеніе среды З въ >; но вращение Σ въ Ξ , характ ризуемое функциями: $\varphi = f_4(t)$, $\downarrow = f_{s}(t)$; $\theta = f_{s}(t)$, ord topo, kakan topka benta be noticed, orнюдь не зависить.

Вь этомъ можно убъдиться и апалитически. Приложимъ уравненія (1) къ какой либо точкѣ В тыла Σ, гогда

$$x_B = x_A + \xi_B \lambda_x + \eta_B \mu_x + \zeta_B \nu_x;$$

$$u_B = \eta_A + \xi_B \lambda_y - \eta_B \mu_x + \zeta_B \nu_x;$$

$$z_B = z_A^2 + \xi_B \lambda_z + \eta_B \mu_x + \zeta_B \nu_x.$$

Вычтемъ эти равенства изъ (1):

$$x = x_B + (\xi - \xi_B) \lambda_x + (\eta - \eta_B) \mu_x + (\xi - \xi_B) \nu_x;$$

$$y = y_B + (\xi - \xi_B) \lambda_x + (\eta - \eta_B) \mu_x + (\xi - \xi_B) \nu_x;$$

$$z = z_B + (\xi - \xi_B) \lambda_x + (\eta - \eta_B) \mu_x + (\xi - \xi_B) \nu_x;$$

Введемъ новыя подвижныя оси В $\eta_{i,21}^{\nu}$, парадзельныя преж-

нимъ Аξη;; гогда

$$\xi_1$$
 ξ ξ_R ; η_1 η_2 η_3 . ξ - 1 ξ_R .

а след, предъидущія уравненія дають

$$y = y_B + \xi_1 \lambda_1 + \eta_1 \mu_2 + \xi_1 \nu_3;$$

$$y = y_B + \xi_1 \lambda_2 + \eta_1 \mu_2 + \xi_1 \nu_3;$$

$$z = z_B + \xi_1 \lambda_2 + \eta_1 \mu_2 + \xi_2 \nu_3.$$

что по сравцению съ (1 и доказываеть высказанное положение

PAABA IV.

Скорости точекъ твердаго тъла.

63. Скорости для движенія поступательнаго. Дифференцируя по времени уравненія движенія (1) § 57 въ томъ предположенів, что тідо движется поступательно, найдемъ

(1)
$$x' = x_A'; \ y' = y_A'; \ z' = z_A';$$

такъ какъ всѣ косинусы величины постоянныя. Отсюда заключаемъ, что въ движени поступательномъ скорости всѣхъ точекъ тъла геометрически равны между собою и равны скорости полюса.

64. Спорости для движенія вращательнаго. Міновенная угловая спорость. Міновенная ось. Положимъ теперь, что тыло вращается около неподвижнаго полюса А: въ такомъ случав дифференцированіе выраженій (1) § 57 дасть:

(2)
$$y' = \xi \lambda_s' + \eta \mu_s' + \zeta \nu_s';$$
$$y' = \xi \lambda_s' + \eta \mu_s' + \zeta \nu_s';$$
$$z' = \xi \lambda_s' + \eta \mu_s' + \zeta \nu_s'.$$

Введемъ вм'ясто координать ξ , η , ξ координаты x, y, z съ помощью равенствъ (4) \S 57; тогда найдемъ

(3)
$$y' = L(x - x_A) + R_1(y - y_A) + Q(z - z_A);$$
$$y' = R_1 x - x_A + M(y - y_A) + P_1(z - z_A);$$
$$z' = Q_1(x - x_A) + P(y - y_A) + N(z - z_A);$$

гдѣ

$$L = \lambda_{x} \lambda_{x'} + \mu_{x} \mu_{x'} + \nu_{x} \nu_{x'}; = 0$$

$$- M = \lambda_{x} \lambda_{y'} + \mu_{x} \mu_{x'} + \nu_{y} \nu_{x'}; = 0$$

$$- N = \lambda_{x} \lambda_{x'} + \mu_{x} \mu_{x'} + \nu_{x} \nu_{x'}; = 0$$

$$P = \lambda_{y} \lambda_{x'} + \mu_{x} \mu_{x'} + \nu_{y} \nu_{x'};$$

$$P_{1} = \lambda_{x} \lambda_{x'} + \mu_{x} \mu_{x'} + \nu_{x} \nu_{x'};$$

$$P_{2} = \lambda_{x} \lambda_{x'} + \mu_{x} \mu_{x'} + \nu_{x} \nu_{x'};$$

$$Q_{1} = \lambda_{x} \lambda_{x'} + \mu_{x} \mu_{x'} + \nu_{x} \nu_{x'};$$

$$R = \lambda_{x} \lambda_{x'} + \mu_{x} \mu_{x'} + \nu_{x} \nu_{x'};$$

$$R_{1} = \lambda_{x} \lambda_{x'} + \mu_{x} \mu_{x'} + \nu_{x} \nu_{x'}.$$
(4)

Если припомнимъ соотношенія (3) § 57, то, дифференцируя ихъ, убядимся, что

$$L=0; M=0; N=0;$$
 $P+P_1=0; Q+Q_1=0; R+R_1=0.$

Такимъ образомъ вместо (Д получимъ окончательно такія формулы Эйлера:

$$\begin{aligned} z' &= Q(z - z_A) - R(y - y_A) = \begin{vmatrix} Q & R \\ y - y_A & z - z_A \end{vmatrix}; \\ y' &= R(z - z_A) - P(z - z_A) = \begin{vmatrix} R & P \\ z - z_A & z - z_A \end{vmatrix}; \\ z' &= P(y - y_A) - Q(x - x_A) = \begin{vmatrix} P & Q \\ x - x_A & y - y_A \end{vmatrix}. \end{aligned}$$
 (5)

Если эти формулы перепишемъ въ видъ:

$$x' := R(y_A - y) - Q(s_A - s);$$

$$y' = P(s_A - s) - R(r_A - s);$$

$$s' = Q(s_A - s) - P(y_A - y);$$

и сравнимъ тогда съ (17) § 11, то увидимъ, что скорость какой дибо точки (x, y, z) тѣда представляетъ собою моментъ нектора съ координатами P, Q, R, приложеннаго къ точкb (x_4, y_4, \dots вокругъ этой самой точки (x, y, z).

Векторъ Ω , координатами котораго служать P, Q, R, но своимъ измъреніямъ, какъ нетрудно видіть изъ (4), сравнимъ съ

> 1 един. врем.

слѣд, однороденъ съ угловою скоростью (\$ 47) Поэтому онъ называется мгновенною угловою скоростью. Энитетъ "мгновенная" отмѣчаетъ, что названный векторъ характеризуетъ јаспредѣленіе скоростей по точкамъ вращающагося твердаго тѣла лишь для одного взятаго момента. Для другого какого либо момента векторъ О, вообще говоря, измѣнится и по величинѣ, и по направленію.

Основаніемъ, приложеннаго нектора 12 служить прямая, проходящая черезъ неподвижный полюсъ .1:

Вмфств съ твмъ эта же приман представляетъ собою геометрическое чфсто точекъ тъда, походищихся въ миновенномъ поков, поэтому она называется муновенною осью (срави. § 61).

Скорость какой либо точки вращающагося тела, но выше сказанному, периондикулярна къ плоскости, содержащей точку и миновенную ось, а по величине равна произведению 126, гда с кратчаниее разстояние отъ точки до оси, притомъ дли наблюдатели, стоящаго вдоль оси и смотрящаго на точку, скорость кажется направленною сдева направо (§ 8).

Если векторъ Ω разложимъ на изсколько составляющихъ, сму эквивалентныхъ, напр ца P, Q, R, приложенныхъ къ A, то скорость какой дибо точки тъла равияется (§\$ 24 и 26) геометрической суммъ гъхъ скоростей, которыя эта точка получила бы отъ каждой составляющей въ отдъльности. Относительно Р. Q. 🗜 детко повърить сказанное на основаніи (5).

65 Выраженія для Р. О. В черезъ Эйлеровы углы. Количества Р. О. В представляю в собою проекціи миновенцой угловой ско-Бости О на оси координать; иначе это состевляюще вектора 12 по координатиымъ осямъ Можно было бы непосредственно получить выраженія для вихъ съ и мощью Эйлеровых в угловь, если въ , , , подставить формулы (7) § 57. Во избъжание длинных в сокращении мы выв демъ эти формулы ниымъ обходнымъ путемъ,

Предварительно найдем в вспомогательным формулы для производныхъ отъ косинусовъ /,... у., Начало неподвижныхъ осей перенесемъ въ точку Л. на положительныхъ половинахъ подвижныхъ осей 1;, 4т, 1; возьмемъ три точки х, з, т въ разстоини оть .1 равномъ единиць Координатами абсолютамми . п. .. этихи точень будуть:

для
$$\alpha = \lambda_x$$
, λ_y , λ_z ;
для $\beta = \mu_x$, μ_y , μ_z ;
для $\gamma = \nu_x$, ν_y , ν_z .

Приложимъ выведенныя выраженія (5) къ этимъ гочкамъ, тогда и получимъ некомыя формулы:

$$\frac{dv_{s}}{dt} = Qv - Rv_{s}; \quad \frac{dv_{s}}{dt} - Rv_{s} - Pv_{s}; \quad \frac{dv_{s}}{dt} - Pv_{s} - Qv_{s};$$

$$\frac{du_{s}}{dt} - Q\mu_{s} - R\mu_{s}; \quad \frac{d\mu_{s}}{dt} = R\mu_{s} - P\mu_{s}; \quad \frac{du_{s}}{dt} = P\mu_{s} - Qv_{s}; \quad \frac{dv_{s}}{dt} = Pv_{s} - Qv_{s};$$

$$\frac{dv_{s}}{dt} = Qv_{s} - Rv_{s}; \quad \frac{dv_{s}}{dt} = Rv_{\tau} - Pv_{s}; \quad \frac{dv_{s}}{dt} = Pv_{s} - Qv_{s};$$

Выбравши три соотвътственныхъ уравненія изъ предъидущихъ, мы и сможемъ опредълить Р. Q. R. Вы своемъ выборъ будемъ руководствоваться замізчаніемъ, сділаннымъ въ конці, § 57

Простыйшій изъ косинусовъ у, дифференцируемъ его и затемъ, пользуясь равенствами (7), а также выраженими (7) \$ 57. сокращаемъ на sin с; тогда получаемъ:

$$P\sin\psi - Q\cos\psi = -\frac{d\varphi}{dt}.$$
 (8)

Производныя отъ л. и д. содержать также Р и Q. Останавливаемся, положимъ, на д, тогда

$$\frac{d\lambda_{s}}{dt} = \cos \varphi \cos \theta \varphi' + \sin \varphi \sin \theta \cdot \theta' .$$

 $- \cos \varphi \cos \theta (P \sin \psi - Q \cos \psi) + \sin \theta (P \cos \psi + Q \sin \psi)$.

Пользуясь (b) и затемъ сокращая на sin 0, найдемъ:

$$P\cos\psi + Q\sin\psi = \sin\phi \frac{d\theta}{dt}$$
.

Отсюда и изъ (8) имвемъ:

(9)
$$P = \frac{d\theta}{dt} \sin \varphi \cos \psi - \frac{d\varphi}{dt} \sin \psi;$$

$$Q = \frac{d\theta}{dt} \sin \varphi \sin \psi + \frac{d\varphi}{dt} \cos \psi;$$

Для определенія R можемъ теперь воспользоваться любымъ изъ равенствъ (7), въ которыя входить Н; простайшими будутъ или 🚜 . Такимъ путемъ найдемъ:

$$(10) R = \frac{d\theta}{dt}\cos\varphi + \frac{d\psi}{dt}.$$

Производная р' носить название нутаціи, а производная у прецессии. Предъидущия равенства (9) и (10) на основании (7) § 57, а также фиг. 40 можно представить подътакимъ видомъ:

$$\Omega \cos(\Omega z) = P = \theta' \cos(A_{*,}^{r}, x) + \varphi' \cos(AN, x) + \psi' \cos(Az, x);$$

$$\Omega \cos(\Omega y) = Q = \theta' \cos(A_{*,}^{r}, y) + \varphi' \cos(AN, y) + \psi' \cos(Az_{*,}^{r}, y);$$

$$\Omega \cos(\Omega z) = R = \theta' \cos(A_{*,}^{r}, z) + \varphi' \cos(AN, z) + \psi' \cos(Az, z).$$

Обозначенія здісь ті же, что и въ § 57.

Отсюда заилючаемъ, что векторъ О можно разсматривать какъ геометрическую сумму трехъ векторовъ: вектора б' по .1, вектора р' по АУ и вектора √ по Ал;

$$(\Omega) = (\theta') + (\varphi') + (\psi').$$

Другими словами угловыя скорости θ' , φ' , ψ' служать составляющими миновенной угловой скорости Ω по Ω_{*} , Ω и Ω_{*} .

Примфрь. Положимъ, что вращевие твердаго тела задано уравнениями:

где в и в постоянныя. Въ таконъ случав

$$P = k \cdot \sin z \cdot \cos t \cdot \frac{df}{dt}$$
; $Q = k \cdot \sin z \sin t \cdot \frac{df}{dt}$, $R = (1 + k \cos z) \frac{df}{dt}$.

66. Проенціи снорости точенъ вращающаго твердаго тъла на подвижныя оси, неизмънно съ тъломъ связанныя. Выраженія для р. q. г черезъ Эйлеровы углы Если скорость какой либо точки врицающаго твердаго тъла назовемъ и, то

$$u\cos(w\xi) = u\cos(wx)\lambda_x + w\cos(wy)\lambda_y + u\cos(wz)\lambda_z = x'\lambda_x + y'\lambda_y + z'\lambda_z.$$

Замѣнимъ вдѣсь x', y', z' ихъ выраженіями наъ (5), а λ_x , λ_y , гредставимъ подъ видомъ (5) § 57; тогда имѣ+мъ:

$$n\cos(n\zeta) = \{ Q(z - z_A) - R(y - y_A) \} (\mu_y v_z - \mu_z v_y) +$$

$$+ \{ R(x - x_A) - P(z - z_A) \} (\mu_z v_z - y_z v_z) +$$

$$+ \{ P(y - y_A) - Q(x - x_A) \} (\mu_z v_y - \mu_y v_z).$$

А такое выражение легко сводится къ следующему:

$$\frac{w\cos(n\,\tilde{z})}{-(P\nu_x + Q\nu_y + R\nu_z)[(x-x_4)\nu_x + (y-y_4)\nu_y + (x-z_4)\nu_z]} - (P\nu_x + Q\nu_y + R\nu_z)[(x-x_4)\mu_x + (y-y_4)\nu_y + (z-z_4)\mu_z]$$

Введемъ обозначенія:

$$\rho = P\lambda_{\nu} + Q\lambda_{\gamma} + R\lambda_{\nu} = \Omega \cos(\Omega \xi);$$

$$\gamma = P\mu_{\nu} + Q\mu_{\gamma} + R\mu_{\nu} = \Omega \cos(\Omega \xi);$$

$$\gamma = P\nu_{\nu} + Q\nu_{\nu} + R\nu_{\nu} = \Omega \cos(\Omega \xi).$$
(11)

Тогда найдемъ по (4) § 57:

(12)
$$w\cos(w\xi) = q\zeta - r\eta = \begin{bmatrix} q & r \\ \eta & \zeta \end{bmatrix}.$$

Подобнымъ образомъ получимъ еще:

$$w\cos(w\eta) = r\xi - p\zeta = \begin{vmatrix} r & p \\ \zeta & \xi \end{vmatrix};$$

$$w\cos(r\xi) = \rho\zeta - q\xi = \begin{vmatrix} \rho & q \\ \xi & r \end{vmatrix}.$$

Уравнение миновенной оси въ относительныхъ координатахъ будетъ

$$\frac{\xi}{p} = \frac{\eta}{q} = \frac{\zeta}{r}.$$

Выраженія для p, q, r черезь Эйлеровы углы всего быстрье получатся изъ того соображення, что миновенную угловых скоростей z' но AN, ψ' но Az_1 и θ' но Az_2 . Тогда, пользуясь фин 40, найлемъ:

(14)
$$p = -\psi' \sin \varphi \cos \theta + \varphi' \sin \theta;$$
$$q = \psi' \sin \varphi \sin \theta + \varphi' \cos \theta;$$
$$r = \psi' \cos \varphi + \theta'.$$

Примъръ: Когда

при с и к постоянныхъ —

$$\mu = -\sin x \cos k t \frac{dt}{dt}$$
; $q \sin x \sin k t \frac{dt}{dt}$; $t = (\cos x + k) \frac{dt}{dt}$

67. Проекцін геометрической производной по времени отъ перемѣннаго вентора на оси неизмѣнно съ тѣломъ связанныя. Для проекцін геометрической производной і отъ какой-либо векторъ-функцін времени V на подвижное направленіе мы им'вемъ такое выраженіе:

$$\dot{V}\cos(VU) = \frac{d}{dt} \left[V\cos(|U|) \right] - Va\cos(Vu),$$

гдф и поворотная скорость (§ 42) направления 1.

В спользуемся этой формулой для вычисления проекций геометрической производной на подвижныя оси Азда. Начнемъ съ 15. Пусть проекцін вектора І на Лі, Лу Лі будуть соотвітственно Е. Ү. Z. Поворотная екорость и въ настоящемъ случав - вт скорость точки а, лежащей на положительной половинь оси 1; въ разстояния отъ Л равномъ единицъ. Проекция этой скорзети на подвижным оси означимь и, и, и. Тогда имжемь.

$$\dot{V}\cos\left(\dot{V}_{\gamma}^{z}\right)=\frac{d\Xi}{dt}-\left(\Xi\dot{u}_{\gamma}+\Upsilon\dot{u}_{\gamma}+Zu_{\gamma}\right).$$

Но по 12), замъчая, что дзя точки и координаты 5. 1, $\eta = \zeta = 0$, находимъ:

$$u_{s} = 0$$
; $\dot{u}_{r} \cdot z i$, $u_{s}^{s} = q$.

След, предъидущее равенство обращается въ такое:

$$\dot{V}\cos\left(\dot{V}\xi\right) = \frac{d\Xi}{dt} + Zq - \Upsilon r. \tag{15}$$

А для остальныхъ осей:

$$\dot{V}\cos(\dot{V}\eta) = \frac{dY}{dt} + \Xi r - Zp;$$

$$\dot{V}\cos(\dot{V}\zeta) = \frac{dZ}{dt} + Yp - \Xi_q.$$
(15')

Примънимъ полученныя формулы къ нахожденію выгаженій производныхъ по времени отъ косинусовъ / ... у, черезъ величины р, q, r.

На положительных половинахъ неподвижныхъ осей Ал, Ay_1 , Az_1 возьмемъ три точки a, b, c, дежащихъ въ разстоянін оть .1 равномъ единицъ. Относительныя координаты этихъ точекъ будутъ

для
$$a = \lambda_r$$
, μ_r , ν_r ; для $b = \lambda_u$, μ_u , ν_y ; для $e = \lambda_s$, μ_s , ν_s .

Точки a, b, c неподвижны, след, скорости ихъ, т. е, геометрическія производныя по времени отъ раділсовъ векторовъ, равняются нулю. Прилагая (15, къ точкъ a, получимъ:

(10)
$$0 = \frac{d\lambda_x}{dt} + q\nu_x - r\mu_x; \ 0 = \frac{d\mu_x}{dt} + r\lambda_x - p\nu_x; \ 0 = \frac{d\nu_x}{dt} + p\mu_x - qr_x.$$

Подобнымъ образом в найдемъ и остальныя выраженія

$$0 = \frac{d\lambda_n}{dt} + q\nu_n + \mu_n; \quad 0 = \frac{d\mu_n}{dt} + r\lambda_n - p\nu_n; \quad 0 = \frac{d\nu_n}{dt} + p\mu_n - q\nu_n.$$

(16')
$$0 = \frac{d\lambda_{\epsilon}}{dt} + q\nu_{\epsilon} - r\mu_{\epsilon}; \quad 0 = \frac{d\mu_{\epsilon}}{dt} + r\lambda_{\epsilon} - p\nu_{\epsilon}; \quad 0 = \frac{d\nu_{\epsilon}}{dt} + p\mu_{\epsilon} - q\lambda_{\epsilon}.$$

68. Скорости точекъ твердаго тъла, движущагося произвольнымъ образомъ. Винтовая ось. Дифференцируемъ равенства (1) § 57, предполаган, что всв щесть коэрдинатъ тъла измѣняются съ временемъ. Находимъ,

(17)
$$x' = x_{\lambda'} + \xi \lambda_{x'} + \eta \mu_{x'} + \zeta v_{x'};$$
$$y' = y_{\lambda'} + \xi \lambda_{y'} + \eta \mu_{y'} + \xi v_{y'};$$
$$x' = \varepsilon_{\lambda'} + \xi \lambda_{x'} + \eta \mu_{x'} + \xi v_{x'}.$$

Координаты 5, 4, 5 замёняемъ координатами 4, 9, тогда совершенно такимъ же образомъ, какъ и въ § 64, приведемъ предъидущия уравнения къ виду:

(18)
$$z' = x_A' + Q(\varepsilon - \varepsilon_A) - R(y - y_A) :$$

$$y' = y_A' + R(x - x_A) - P(\varepsilon - \varepsilon_A) ;$$

$$\varepsilon' = \varepsilon_A' + P(y - y_A) - Q(\varepsilon - x_A) .$$

Сравнивая полученныя выраженія съ (27) § 18, мы видимъ. что скорость какой либо точки твердаго тёла представляеть собою

главный моменть вокругь отой точки системы придоженных в векторовъ, имающей своими координатами для полюса A:

$$P, Q, R, x_A', y_A', \varepsilon_A';$$

т. е. характеризуемой для этого полюча своимъ главнымъ векторомъ Ω (P, Q, R) и главнымъ моментомъ $r_4(x_4', y_4', z_4')$.

Другимя словами, скорость любой точки (x, y, z) тъда равняется геометрической суммъ скорости (x, y, z). Скорость (x, y, z). Которую она имъла бы, если бы точка (x, y, z). Которую она имъла бы, если бы точка (x, y, z).

$$\frac{x-x_4}{P} = \frac{y-y_4}{Q} = \frac{x-y_4}{R},$$

служащая основаніемъ вектора 11 сохраняеть и здѣсь свое названіе миновенной оси, только прибавляется изваніе полюса— говорять: "миновенная ось полюса 11".

Итакъ съ помощью формуль (18) скорость дюбой точки твердето тыла, движущагося произвольнымы образомъ раздагается на поступательную и вращательную составляющия. Разложение это можно сдълать безчисленнымъ ичожествомъ способовъ, такъ какъ полюсомъ можетъ служить всякая точка твердаго тъла При заменть одного полюса другимъ поступательная скорость, вообще говоря, переменится, но мгновенияя угловая скорость 12 не изменитъ ни неличины, ни направления (§ 16). Останется также постоянною (§ 19) и проекция поступательной скорости на напривленіе Ω .

$$v_A \cos(v_A \Omega) = \text{const.}$$
 (19)

Сруди безчисленнаго множества парадлезьных между собою мгн венных осей различных полюсовъ выдаляется одна центральная или винтовая ось Точки, на ней лежащія, имъють наименьшую возможную скорость, направленную при томъ вдоль оси (\$\$ 20 и 21. Уравненія винтовой оси по 29 ў 21 будеть такое:

$$\frac{x-a}{P} = \frac{y-b}{Q} = \frac{x-c}{R} \,, \tag{20}$$

FRT.

y of

$$x = e_t + \frac{1}{\alpha^2} \left(Q_{e_t}' - Ry_t' \right), \quad h = y_t - \frac{1}{\alpha^2} (R_{e_t}' - P_{e_t}'');$$

(21)
$$c = \varepsilon_A + \frac{1}{O^3} (Py_A' - Qx_A').$$

Название винтовой дано оси потому, что траекториями точекъ тела служать винтовыя ливій, если только поступательная и угловая скорость тыла остаются постоянными Чтобы убъдиться въ втомъ, возьмемъ винтовую ось за (т., а полюсь 1 за цачало координать. Тогда

$$P=Q=0$$
; $R=\Omega$ const.; $r_4'=y_1'=0$, $r_4'=\cdots=$ const.

Уравненія (18) теперь дають;

$$y' = -y\Omega$$
, $y' = y\Omega$; $z' = y$

Ингегрируя последнее уравнения, найдемъ:

$$z = vt + z_0$$
.

если инчикомъ будемъ отмъчать значения перемънныхъ для (0. Изъ первыхъ двухъ уравнений легко получить такія двъ комбинаціи:

$$xx' \leftarrow uy' = 0$$
;

 $xy'-yx'=(x^2+y^2)\Omega.$

Последнему уравнение можемы дать виды:

$$\begin{pmatrix} \begin{pmatrix} y \\ i \end{pmatrix} \\ 1 + \begin{pmatrix} y \\ i \end{pmatrix} \end{pmatrix} = \Omega$$

Интегрированіе такихъ преобразованныхъ уравненій даеть:

$$x^{2} + y^{3} = x_{0}^{2} + y_{0}^{2};$$

aretg. $\frac{y}{x} = \Omega t + \operatorname{arctg.} \frac{y_{0}}{x}.$

Если введемъ цилипдрическія координаты (§ 39, то получимъ

$$t = t_0 = 0 = 0$$

и сябл. уравненія траскторіи

$$i = i_0$$
, . $v = \frac{i}{\Omega} (\theta - \theta_0)$;

что и доказываеть наше положение Отношение $rac{v}{\Omega}$, изм'вряемое единицами длины, называется параметромъ винтовой оси. Произведение 2 п носить название шага винтовой линии. Изъ предъидущаго видимъ, что трасктории точекъ тъла въ разсматриваемомъ случав винтовыя линіи одного и того-же шага.

Примъръ Цусть

$$\begin{aligned} r_k &= - n \sin f(t); \quad q_4 - n \cos f(t) - \frac{1}{4} = 0; \\ &= - q_0 \cdot \omega - f(t), \quad r - kf(t) \end{aligned}$$

Toras

 $P = k \sin z_1 \cos t_1 t'_1 \cdot Q = k \sin z_1 \cdot \sin t_1 t_1 \cdot k \cdot (1 - k \cos z_0) \cdot t_1$

$$\Omega^2 = f'^2 (1 + k^2 + 2k \cos \varphi_0).$$

Уравненіе винтовой оси по (20) и (21):

$$\frac{x + D\sin f}{k\sin\varphi_0\cos f} = \frac{y - D\cos f}{k\sin\varphi_0\sin f} = \frac{x}{1 + k\cos\varphi_0},$$
 (22)

rati.

$$D = ak \frac{k + \cos \varphi_0}{1 + k^2 + 2k \cos \varphi_0}.$$

69. Провиціи скорости точенъ твердаго тела, движущагося произвольнымъ образомъ, на подвижныя оси. Умпожая выражения (18) соотвътственно на л., л., л., складывая и преобразуя совершенно такъ, какъ въ \$ 66, получимъ для проекцій скор сти какой либо точки тела на 15 такое выражение

$$e^{\cos\left(v|\xi\right)} = e_4(\lambda_s + y_4)\lambda_s - z_4(r + q) + r_4(r + q)\cos\left(r_4\xi\right) + q^2 + r_5, \quad (2\%)$$

в для другихъ осей:

$$v\cos(r\eta) = r_1'\mu_x + y_1'\mu_x + r_1'\mu_x + r_2' - p_2' = v_4\cos(v_4\eta_1 + r_2' - p_2';$$

$$v\cos(r_3') = r_1'\nu_x + y_1'\nu_x + r_1'\nu_x + r_1'\nu_x + p_1' + q_2'' = v_4\cos(v_4\eta_1 + r_2'') + p_1' + q_2''$$

Уравнение нинтовой оси въ относительныхъ координатах в будетъ:

(24)
$$\frac{\xi - \alpha}{p} = \frac{\tau_i - \beta}{q} = \frac{\tau_i - \gamma}{q}.$$

rat no (21) R (5) \$ 57:

$$\begin{aligned}
\mathbf{z} &= (a - x_{4}) \, k_{x} + (b - y_{4}) \, k_{y} - (c - \varepsilon_{4}) \, k_{z} = \\
&= \frac{1}{\Omega^{2}} \left\{ (Q \varepsilon_{4}' - R y_{4}') (\mu_{y} \mathbf{v}_{z} - \mu_{z} \mathbf{v}_{y}) + (R x_{4}' - P_{-1}') (\mu_{z} \mathbf{v}_{x} - \mathbf{v}_{z} \mu_{z}) + \\
&+ (P y_{4}' - Q y_{4}') (\mu_{z} \mathbf{v}_{z} - \mu_{y} \mathbf{v}_{z}) \right\} = \frac{1}{\Omega^{2}} \left\{ q (z_{1}' \mathbf{v}_{x} + y_{4}' \mathbf{v}_{y} + z_{4}' \mathbf{v}_{z}) - \\
&- r (x_{4}' \mu_{z} + y_{4}' \mu_{y} + s_{4}' \mu_{z}) \right\} = \\
&\frac{1}{\Omega^{2}} \left[q \, \varepsilon_{4} \cos(\varepsilon_{4} \frac{z_{z}}{z}) - r \, v_{4} \cos(\varepsilon_{4} \frac{z_{z}}{z}) \right]; \\
&z = \frac{1}{\Omega^{2}} \left[r \, \varepsilon_{4} \cos(\varepsilon_{4} \frac{z_{z}}{z}) - p \, v_{4} \cos(\varepsilon_{4} \frac{z_{z}}{z}) \right]; \\
&\gamma = \frac{1}{\Omega^{2}} \left[r \, \varepsilon_{4} \cos(\varepsilon_{4} \frac{z_{z}}{z}) - p \, v_{4} \cos(\varepsilon_{4} \frac{z_{z}}{z}) \right].
\end{aligned}$$
(25)

Примъръ. Для того движения которое было раземограно въ концъ продъидущаго параграфа, инфенъ:

$$p = \sin \varphi_0 \cos kt$$
, $t' = q = \sin kt + t'$, $r = (\cos \varphi_0 + k)t'$

и уравновіе винтовой оси:

(26)
$$\frac{\xi + d \sin kf}{\sin \varphi_0 \cos kf} = \frac{\xi}{\sin \varphi_0 \sin kf} = \frac{\xi}{\cos \varphi_0 + L}.$$

TJ b

$$d = \frac{1 + k \cos \varphi_0}{1 + k^3 + 2k \cos \varphi_0}.$$

70. Скорости точекъ тъла, движущагося лараллельно плоскости. Мгновенный центръ. Обратамся теперь из тому частному случаю движевін твердаго тыла, когда постоянная въ выраженія (19) во все время движевія ранняется нулю, т. с. скорости точокъ тіла перпендикулярны къ неподвижному направлению. Очевидно, тогда мы имжемъ движение, разсмотржиное иъ \$ 59 и называемое движеніемь параллельно плоскости. Скорости точекъ на винтовой оси равияются теперь нулю, и след. въ каждой подвижной плоскости одна изъ точекъ, пересвчение винтовой оси съ плоскостью, находится въ мгновенномъ поков. Такая точка посить пазвание м г н овеннаго центра. Выртжения для скоростей точекъ тверлаго твла въ разсматриваемомъ движении легко получить изъ (18). Беремъ направленія осей Оли А, по перпендикуляру въ семейству параддельных в плоскостей; тогда по § 59 и фиг. 42 должны по-STUROU

$$p = q = 0$$
; $P = Q = 0$; $R = \frac{d\theta}{dt}$; $P = q = 0$; $r = \frac{d\theta}{dt}$;

$$\begin{split} \lambda_\sigma &= \cos\theta\;; \quad \lambda_\nu = \sin\theta\;; \quad \mu, \quad \gamma - \sin\theta\;; \quad \mu_\sigma = \cos\theta\;; \\ \lambda_\delta &= \mu_\delta = \nu_\sigma = \nu_\sigma = 0\;; \quad \nu, \quad 1\;. \end{split}$$

Такимъ образомъ для неподвижныхъ осей имвемъ

$$x' = x_1' + (y - y_0)\theta'; \quad y' = y_A' + (x - x_A)\theta'; \quad z' = 0$$
 (27)

А для подвижныхъ:

$$r\cos(v\,\xi) = x_A'\cos\theta + y_A'\sin\theta - \eta\theta';$$

$$v\cos(v\,\eta) = -x_A'\sin\theta + y_A'\cos\theta + \xi\theta';$$

$$v\cos(v\,\zeta) = 0.$$
(28)

Миновенный центръ для какой либо илоскости определится, если станемъ искать точку, находящуюся въ мгновенномъ поков. Приравниван нулю ліввыя части предъидущихъ выраженій, получаемъ для искомой точки такія абсолютныя координаты д., ч.

(29)
$$x = x_4 + \frac{1}{\eta'} u_4' - x_4 + a; \quad u := y_4 + \frac{1}{\eta'} x_4' + y_4 + b;$$

а относительными координатами Е., т., служать:

$$\frac{1}{\theta} = \frac{1}{\theta'} \exp (\sin \theta - u \cos \theta) + \sin \theta + u \cos \theta;$$

(30)
$$r_{i} = \frac{1}{\theta'} \left(\sigma_{i}' \cos \theta + \sigma_{i}' \sin \theta_{i} + h \cos \theta + a \sin \theta \right).$$

Съ помощью этихъ выраженій можемь формулы (27) и (28) переписать такъ:

$$x' = -iy - y, i\theta'; \quad y' = x - x \cdot \theta';$$

$$r\cos v \xi_i = -(\tau_i - \tau_{i'})\theta'; \quad \cos v \tau_i = \xi - \xi_{i'}\theta'.$$

Мы видимъ по (5) и (12), что скорости точевъ плоской фигуры таковы, какъ будто эта фигура вращалась около мгновеннаго центра, какъ около неподвижнаго полюса (срав. § 61). Отсюда вытекаеть, что прямая, соединяющая муновенный центръ съ какою либо точкою фигуры, нормальна къ траекторін этой точки.

Примъръ. Въ Кардановскомъ движения (\$ 60) получаются тактя в праженія для координать меновеннаго центра,

(81)
$$r = 2R \cos t$$
; $y_c = 2R \sin t$;

ГЛАВА У.

Центроиды. Аксоиды.

71. Центроиды. Мы уже видели раньше (\$ 70), что движение илоской фигуры въ си плоскости можно разематривать какъ сплошней рядъ поворотовъ на безковечно малые углы вокругъ соотвітственныхъ меновенныхъ центровъ. Меновенный центръ для даннаго движенія въ различные моменты времени совпадаеть съ различными точками какъ неподвижной такъ и подвижной плоское ти, след опъ движется въ объихъ изоскостяхъ. Траекторіи мгновеннаго центра въ неподвижной и подвижной плоскостяхъ цазываются соотвітственно пенодвижной и подвижной центроидами. Уравненіями движенія миновеннаго центра нь этихъ плоскостяхъ служать равецства (29) и (30) § 70, поэтому уравнени центроидъ найдугся черезъ исключение времени изъ правыхъ частей назнанныхъ равенствъ. Подвижная центронда вибеть съ движущения фигурою перемъщается по неподвижной плоскости. Можно показать, что подрижная центроида катится по неподвижной; иначе, во все время движенія обіз кривыя касаются другъ друга. Кромъ того, катаніе это не сопровождается скольженіемъ, т. е. общая точка кривыхъ за одинь и тотъ же промежутокъ времени проходить по объемъ кривымъ одно и то же разстояніе.

Означимъ длина дугъ веподвижной и подвижной центроидъ черезъ з и о; длина дуги, пройденной мгновеннымъ центромъ по той и другой траекторіи за промежутокъ времени і пусть будеть із и і о; причемъ направленія із и і о совпадають съ направленіемъ скорости мгвовеннаго центра по соотвітственной кривой Тогда

$$dx_r = x' dt - ds \cos(ds, x); \quad d\eta_r = \eta_r' dt - ds \cos(ds, \eta);$$

$$d\xi_r = \xi_r' dt - d\sigma \cos(d\sigma, \xi); \quad d\eta_r = \eta_r' dt - d\sigma \cos(d\sigma, \eta_r).$$

Но по (30) § 70:

$$d_{\pi}^{\xi} = db \cdot \sin \theta + da \cdot \cos \theta + (b \cdot \cos \theta + a \cdot \sin \theta) \theta' dt;$$

$$d\tau_{\alpha} = db \cdot \cos \theta + da \cdot \sin \theta + (b \cdot \sin \theta + a \cdot \cos \theta) \theta' dt.$$

Замъняя a и b ихъ выраженівия изъ (29) того же § 70, подучимъ:

$$d\xi = (dx_1 \pm du)\cos\theta + (dy_1 + db)\sin\theta = dx_1\cos\theta + dy_1\sin\theta;$$

$$dr_{i} = (dx_{1} + da)\sin\theta + idy_{1} + db)\cos\theta - -dx_{i}\sin\theta + dy_{c}\cos\theta.$$

Пусть въ разематринаемый моментъ подвижныя оси параллельны неподвижнымъ, т е. $\theta = 0$, тогда

$$d_{2a}^{b} = dx_{a}; \quad d\eta_{a} = dy_{a}.$$

Возвышая въ квадратъ и складывая, получимъ:

$$d\sigma^2 = ds^2$$
:

и сатъд, по раздълении на $d\sigma = ds: \frac{d\zeta_c}{d\sigma}: \frac{dz_c}{ds}; \frac{d\mathbf{r}_p}{d\sigma} = \frac{dy_c}{ds};$

или:

e is
$$d\sigma$$
, $\xi = \cos(ds, x)$; $\cos(d\sigma, x) = \cos(ds, y)$.

Такимъ образомъ высказанное положение доказано, ибо оси по условию парадледьны.

Если вмасто прямого движенія станемь разсматривать обращенное, то центроиды только пом'яняются ролями неподвижная станеть подвижною и наобороть.

Примърм: 1) Для Картановскаго движента изъ формуті (31) в 32) § 70 находимъ такія уравнентя центрондъ - неполнижной:

$$|x_c|^2 + |y_c|^2 = 4R^2$$

и полвижной.

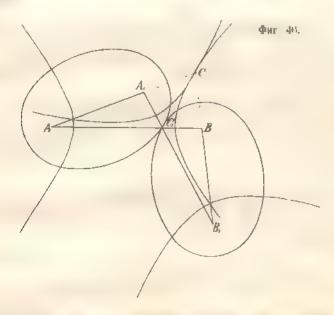
$$\frac{1}{2} + r^2 - h^2$$

Oбъ кривыя окружности; непозвижная въ два раза больше подвижная дежить внутри неподвжной.

Эти заключения мы могли бы вывести и эдементарными путемъ, пользуясь тьми замъчаниемъ, что прямая, соединяющая игновенный центры съ какою либо точкою подвижной фигуры нормальна къ траекторія этой точки

Мы внаемъ (§ 60), что Кардановское движеніе получается тогда, когда двѣ точки фигуры M_1 и M_2 (фиг. 43) движутся по двумь взаимноперпендикулярнымь прямымь Ox и Oy, разстоякіе M_1 M_2 $2R_2$ Возстановивъ перпендикуляры вь Ox и Oy въ точкахъ M_1 и M_2 , мы получимъ мгнопенный центръ C, какъ ихъ первевчение. Такъ какъ разотояніе OC = M $M_2 = 2R_2$, то, оче индно, неподвижная центронда окружность центра O и радіуса $2R_2$. Уголь M_1CM_2 прямой, слёд, подвижная центронда окружность, построенная на M_1M_2 , цакъ на діаметръ.

 Иусть имъемъ витипаравделограммъ А.4, В, В (фит. 46), т. е. четыреугольникъ, противоположныя стороны воторыго равны в персобкаютоя. Укръпимъ неподвижно одну изъ сторонъ, напр. большую АВ, тогда другая



большав A_1B_1 можеть дивгаться. Найдень для этого движенія центроци. Траскторін точекь A_1 и B_1 окружности центрові. A и B_2 слід, искомий центрь C зежить на пересьченія примих AA_1 и BB_2 . Изь равенства треугольниковь ACB и A_2CB_1 слідуєть:

$$CA - CB = AA_1 = \text{const.}$$

поэтому неподнижвая центроида гипербола съ фокусами на A и B. Дамъе

$$CB_1 - CA_1 = BB_1 = \text{const.}$$

са Бд. поднижна и центроида гокже гипербола, равная предъидущей и инфонка фокуозми точки A_1 в B_1 .

Есян закрыцимь неподвижно меньшую сторону AA_0 , то легко видыть, что для движенія по плосвости стороны BB_0 центрондами служать цва равникъ между собою элипса съ фокусими вь A и A_0 , нь B и B_0

72. Аксоиды для вращательнаго движенія. Когда твердое тідо вращается около неподвижнаго полюса A, то миновенная ось (\$ 64). перемъщансь какъ въ самомъ тъль, такъ и въ неподвижной средь, описываеть въ этихъ средахъ дви коническія поверхности, носищія названія подняжного и неподвижнаго аксоидовъ. Уравненія этихъ поверхностей пайдутся, если исключить время изъ двухъ уравненій (6) § 64 - для неподвижнаго аксоида, или изъ двухъ уравнений (13) § 66 для подвижного. Аксои,сь подвижной, будучи пензивино связань съ вращающимся твломъ, вибств съ нимъ перемъщается въ пространствъ. Двъ разсматриваемыя копическия поверхности въ каждый моменть времени имъють общую производящую (миновенную ось для взятаго момента). Движение подвижного аксонда происходить такъ, что онъ катится по неподвижному безъ скольжентя. Другими словами, оба конуса во все время движенія касаются другь друга по общей производищей; кром'в того, дюбан точка мгновенной оси за одинь и тоть же промежутокъ времени проходить по объимь поверхностямъ путь одинаковой длины. Чтобы убъдиться въ сказанномъ, достаточно показать, что скорости произвольной точки мгновенной оси въ двухъ движеніяхъ- относительно вращающагося тела и въ н подвижной средъ- геометрически равны между собою.

Выберемъ точку m на разстояній l от в полюса 4; тогда, сохраняя принятыя пами обозначенія, можемъ написать уравненія движенія точки m въ неподвижной средв такъ:

$$x = x_A + k \frac{P}{\Omega}$$
; $y = y_A + k \frac{Q}{\Omega}$; $x = x_A + k \frac{R}{\Omega}$.

A уравичнія движенія относительно вращающагося тіли будуть.

$$\xi = k \frac{\mu}{\Omega}$$
; $\eta = k \frac{q}{\Omega}$; $\zeta = k_i \frac{r}{\Omega}$.

Означимъ скорости точки *m* въ неподвижной средъ и въ тълъ соотвътственно *i* и *i*; тогда, дифференцируя предъидущія уранненія, получимъ:

$$r\cos\left(v,\,r\right)=x'-\frac{k}{\Omega^{2}}|\Omega P|(-\Omega P'),\;v\cos\left(r,\,y\right)=y',\;\varepsilon\frac{k}{\Omega^{2}}(\Omega Q'-Q\Omega')\;,$$

$$v\cos(v,\varepsilon) = \varepsilon' = \frac{k}{\Omega^2}(\Omega R^i - R\Omega');$$

$$w\cos(w,\xi) = \xi' + \frac{k}{\Omega^2}(\Omega p' - p\Omega'); \ w\cos(w,\eta) = \eta', \quad \frac{k}{\Omega^2}(\Omega q' + \eta\Omega'),$$

$$w\cos(w,\zeta)=\zeta'=\frac{k}{\Omega^2}(\Omega v'-r\Omega')\,.$$

Мы уже имвли въ (11) § 66:-

$$p = P\lambda_x + Q\lambda_y + R\lambda_x.$$

Лифференцируя по времени, паходимъ:

$$p' = P' \lambda_{\sigma} + Q' \lambda_{\sigma} + R' \lambda_{\sigma} + (P \lambda_{\sigma}' + Q \lambda_{\sigma}' + R \lambda_{\varepsilon}').$$

Выражение, стоящее въ скобкахъ, обращается въ нудь по (7) § 65, сивдовательно

$$p'=T'k$$
, $Q'i$, $\vdash R'k_i$.

Подьдуясь выражевіями для p и p^\prime , можемъ напясать:

$$u\cos(u,\xi) = \frac{1}{\Omega^2}(\Omega P' - P\Omega)\lambda + \frac{k}{\Omega^2}(\Omega Q' - Q\Omega')\lambda_u +$$

$$\frac{k}{\Omega^2} (\Omega R' + R\Omega') \, \kappa_t \simeq x' t_+ + y \, t_* - z' t_- + t \cos(v_*^2)$$

Подобнымъ образомъ:

$$w\cos(u, \tau) = v\cos(v, \eta); \ w\cos(u, \tau) - v\cos(v, \tau).$$

что и доказываеть требуемое,

Примерь Для вращентя, заданнаго уравнентими

$$x_4 = y_4 - \varepsilon_A = 0; \quad \omega = \varepsilon, \quad \omega = f(t) = \emptyset = kf(t).$$

гді, а и і постодиныя, получаемь такы уравнення меноненно оси вы абсолютныхъ в относительныхъ воординатахъ:

$$\frac{x}{k \sin a \cos f} = k \sin a \sin f \qquad 1 + k \cos a :$$

$$\vdots \qquad \vdots \qquad \vdots \qquad \vdots$$

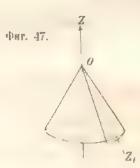
$$-\sin x \cos kf = \sin a \sin kf = \cos a + k :$$

Исключия время, находимъ уравнения аксондова неподвижнато и полвижнаго

$$\frac{x^{2} + y^{2}}{k^{3} \sin^{2} \alpha} = \frac{x^{2}}{(1 + k \cos \alpha)^{2}} = 0;$$

$$\frac{\xi^{2} + \eta^{3}}{\sin^{2} \alpha} = \frac{\zeta^{2}}{(k + \cos \alpha)^{2}} = 0.$$

Оба аксонда -копусы вращенія. Углы растворевів конусовъ и расположение ихь другь относительно друга могуть быть самые разнообразные Напр. если станемь разсматривать вращеніе земли, принебрегви нутацієй и принимал въ соображеніе лишь суточное праценіе и прецессію, то расположеніе аксондовъ будетъ такое, какь показано на фиг. 47. Здѣсь O центръ лемли, OZ направнена по оси эклиптики къ сѣверному полюсу эклиптики: OZ_1 идетъ пь южному полюсу эклиптики: OZ_2 идетъ пь южному полюсу эклиптики: OZ_3 идетъ пь южному полюсу эклиптики: OZ_4 идетъ пь южному полюсу эклиптики: OZ_4 идетъ пь южному полюсу эклиптики: OZ_4 идетъ пъ южному полюсу эклиптики въ экватору и равно приблизительно OZ_4 (OZ_4) и уголъ растворе ніл подвижнаго аксонда равляется приблизительно OZ_4).



73. Пелиый изгибъ поверхиссти. Запручиваніе поверхности. Прежде чёмъ перейти къ разсмотренію аксоплоць для общаго случая движения твердаго тёла, остановимся на пексторых в теоремах в, относищихся къ теорів поверхностей.

Возымень на данной поверхности S произвольную точку M. Касательную плоскость ка поверхности S въ этой точка назовень P Отступань от M по S въ произвольномъ направления MM' въ точка M' Тогда, чтобы получить насительную плоскость P' въ данной поверхности въ точка M',

намь надо будеть плосвость P повернуть на приотома уголь ϕ околе осв, совнадающей съ линіею пересфиентя плосвостей P и P'

Пусть уравнение двиной поверхности:

$$F(x, y, s) = 0.$$

Частныя производныя оть F' по x, y, z для точки M означимь F_z, F_y, F_z , а для M' черезь F_x', F_y', F_z' . Тогда уголь поворота ϕ , вакь уголь между поривлеми N п N' вь S въ точкахь M в M', найдется изъравенства:

$$\cos \phi = \frac{F_{s}F_{s'} + F_{g}F_{g'} + F_{s}F_{s'}}{F_{s'} + F_{g'} + F_{s'} + F_{s'} + F_{s'}}$$

Направление же оси вращения 2 опредаляется косписами

$$\begin{aligned} \cos\left(\Omega x\right) &= \frac{1}{\Delta} \left(F_{y} F_{z}^{\prime} - F_{z} F_{y}^{\prime}\right); \\ \cos\left(\Omega y\right) &= \frac{1}{\Delta} \left(F_{z} F_{x}^{\prime} - F_{x} F_{z}\right) \\ \cos\left(\Omega x\right) &= \frac{1}{\Delta} \left(F_{x} F_{y}^{\prime} - F_{y} F_{x}^{\prime}\right); \end{aligned}$$

1,4,5

$$\Delta = + \frac{1}{4} (F_u F_z' - F_u F_u')^2 + (F_u F_x' - F_u F_u')^2 + F_u F_u - F_u F_{u'})^2$$

Ось эта перпендикулярна къплоскости параллельной нормалямт N и N' и направлена въ гу стороцу, откуда вицимъ пормаль A нально, а N' направо

Изь выраженія для соз о виженъ:

если

$$g^2 = F_x = F_y^{(2)} + F_y^{(2)} + G_z^{(2)} = F_x^{(2)} - F_y^{(2)} + F_z^{(2)}$$

Условимся называть позным в изгибом в поверхности въгочк в м по направлению *ММ* предбав отношения

ири MM' безьонечно малом». Тогда, егли MM озивчимъ ds, а полима въгибъ новерхности по направъл ило ds черезъ b, то изъ предъидущей формулы для $\sin \omega$, получимъ:

$$9 = \frac{1}{5!} \left\{ (F_y \frac{dF_y}{ds}) - F \frac{dF_y}{ds} \right\} + (F \frac{dF_y}{ds}) - F \frac{dF_y}{ds} + (F \frac{dF_y}{ds}) + (F \frac{dF_y}{ds}) + (F \frac{dF_y}{ds}) \right\}.$$

За направление 9, жи полнате изгиба, чы принима из направление прелълнато положения оси Q. слъд.

$$\cos{(0,x)} = \frac{1}{0.39} \left(F_{y} \frac{dF_{z}}{ds} - F_{z} \frac{dF_{y}}{ds} \right);$$

$$\cos(\theta, y) = \frac{1}{\theta + \delta^2} \cdot F_s \frac{dF_s}{ds} = F_s \frac{dF_s}{ds}$$
):

$$\cos(\theta, t) = \frac{1}{\theta_s \, b^2} \left[\frac{dF_s}{F_s} - \frac{dF_s}{ds} \right]$$

вдась для 9 берется знакь положительный.

Есзи уравнение поверхности дано нь явноми нама:

$$\varphi(x,y) - s = 0,$$

то при обыкновенныхъ обозначенияхь:

$$\theta\cos\left(\theta,x\right) = \frac{1}{1+p^2+q^2}\frac{dq}{ds}:$$

$$\theta \cos{(\theta, y)} = \frac{-1}{1 + p^2 + q^2} \frac{dp}{ds};$$

(1)
$$f_{+0}(\theta, ..) = \frac{1}{1 + p^2 + q^2} - \mu \frac{dq}{ds} - q \frac{dp}{ds}.$$

Полный исибь поверхности нежно разоващивать какъ угловую скорость при движени касательной плоскости по поверхности, разочитанную только на единицу зливы, а не на единицу времени. Эту угловую скорость разложимъ на двъ составляющія — по тому направленію дв. по которому мы отступали, и по направленію и, къ нему перпендикулярному. Последнее инправленіе лежить нь касательной плоскости, такь какъ изъ предъидущихъ ныравленій видно, что ось 9 лежить сама въ касательной плоскости.

Составляющую по в назовень чистым в изгибом в вонерхности и означимь 9. Легко убълиться, что 9, зичто шосе, какъ кривизна нормальнаго съчени поверхности, проведенняго черель дл. Поэтому останавличаться на изучения свойствъ этой величины мы не сланенъ.

Другую составляющую, по направления ds, назовемь завручивыилемъ поверхности по данному направления в означимъ θ_1 .

Умножан соотвітетненно выряженія (1) на $\frac{dx}{ds} = \frac{dy}{ds} = \frac{dz}{ds}$ и складыван, получимъ:

(2)
$$\theta_i = (1 + p^s + q^s)^{-1} \begin{bmatrix} dq & dz & dp \\ ds & ds & ds + p \frac{dq}{ds} - q \frac{dp}{ds} \end{bmatrix}_{dz}^{dz}$$

74. Закручиваніе линейчатой поверхности вдоль произведащей. Предповган, что данная поверхность липейчатия, разберемъ, какъ наміннетол полимі изсибъ поверхности вдоль какой либо производящей. Возьмемъ эту производящую за Ох. Очевидно, тогда

$$p = 0$$
: $\frac{dx}{ds} = 1$; $\frac{dy}{ds} = \frac{ds}{ds} = 0$;

корм I того $b_n = 0$, так в нака касательная плоскость можеть лишь вращаться около провзводящей. Производная p = 0 для льхбой точки вдоль Ox, слъд, и r = 0. Пользуясь (2), получимь въ настоящемъ случа

$$q_i = \frac{s}{1 + q^2}.$$
(8)

Если наша поверхность развертывающаяся, то иль зифференціального уравненія ея:

при r=0, вытеваетъ, что для всякой точки производящей s=0, а потому по (3) и $\theta_1=0$, т. е. плоскость, касательная къ развертывающейся поверхности въ какой либо точк b на производящей. касается поверхности вдоль всей производящей.

Положимы теперы, что запива поверхность косаи. Возымень начало координать на линів съуженія поверхности, а Оу напранивы по кратчайшему разстоянно между производящем Ох и смежною; слід, плоскость хОм будеть теперы касательною къ поверхности.

Пусть уравненія любой производищей:

$$s = ax + \alpha; \quad y = bx + \beta; \tag{4}$$

гдъ a, b, α, β функція н'якотораго параметра λ . Если производницей, совпацающей съ Ox, соотвітствуєть значеніє параметра λ , то для него $a=b=\alpha=\beta=0$.

Уравнентя проекція на «Он смежной произволищей:

$$y \mapsto (b + b'dk) x + \varepsilon + \beta'dt$$

лвантою обозначаемъ производныя по д.

По условію Оу соввадаєть съ врагнайшимъ разотоящемъ между Ох и смежною производящею, «11-л. изь предындущаго выраженія для / ль:

$$h^{p} = 0$$
.

Первое изъ уравнений (4) можно разсматривать, какъ ураннение сымой косой поверхности, если представинь собы, что параметры) выражень, какъ функция оты и и, изъ второго уравнения Поэтому изъ перваго

$$\frac{\partial}{\partial r} = p \cdot -a + (a + 2) \frac{\partial}{\partial r}$$
;

но изъ второго:

$$\frac{\partial t}{\partial x} = -\frac{b}{b^2x + \beta^2}$$

следовательно

$$p = a - b \frac{a' c + x}{b' x + \beta'}.$$

Диффоренцирум постаднее ранепотно по успаходимы:

$$\frac{dp}{dy} = \left\{ \frac{a' - b'}{b'r} \frac{a'r + x}{3'} - \frac{b}{ar} \frac{\partial}{\partial r} \frac{c'r - x^2}{3'} \right\} \left| \frac{\partial r}{\partial y} \right|^2$$

He

сл і повательно

$$\lambda = \frac{u'\beta' - b'z'}{(b'x + \beta')^2} \quad b'x + \beta' \quad \partial \lambda \quad b'x + \beta' \quad .$$

Даемь) частное зваченіе (": тогда шідимь по предъидущему, что для всёхь точекъ производящей От производная - принимаеть постоянное зна ченіе:

постолиная / носить инчание параметра распредвлентя. Можно было бы показать, что / равняется предвлу отношения кратчайщого разстояния между смежными производящими рад, къ тангенсу угла между ними: a'dà.

Означить черезь - уголь нормани нь поверхности въ какой либо точков на Осевъ Ос. или, что то же, уголь пясательной плоскости съ вОи, тогда изъ (8)

откула, интегрируи, подучаемъ навъедную формулу:

$$(5) tg = \frac{1}{\gamma} l,$$

тав I разстояние точки на производящей отъ начала воординать, г. е отъ точки истрачи производящей съ даніею скуженія

Примъръ Опредътия в параметръ распредъления касательных влоскостей по произволячей ознополаго гиперболовия врашения Зравнение понерхности

 $\frac{x^2 + y^2}{a^2} = \frac{x^2}{a^2} - 1$.

Уравненія пары произволицих в, вотрічающих в Ох

$$x = a$$
, $y = \pm \frac{a}{a}$

Посинусь угла пормали нь поверхности вы накой зибо точкы (и. у т) на воятыхъ производящихъ съ Ох:

$$\frac{a_1}{a_1} + \frac{a_1}{a_2} + \frac{a_2}{c_2}$$

Orgiola

$$f_{q} = \frac{1}{e^{2}} \frac{\mathbf{W}^{2}e^{2}}{a^{2}} \frac{z^{2}a^{2}}{e^{2}}.$$

Если же примемь во ввимание ураввентя продаволящих с. то найдемь

$$ig^{2} \phi = \frac{1}{c^{2}} (s^{2} + y^{2})$$

и сладовательно

$$\frac{tg\,\varphi}{1+z} = \pm \frac{1}{t}.$$

Такимы образовы искомый параметры оказывается равнымы мин мой полуюси поверхности

75 Ансоиды винтовых осей. Положимъ теперь, что твердое тело движется произвольнымъ образомъ. Винтовая ось, вообще говоря, будетъ измъняться, въ своемъ движеній внутри тъла и въ неподвижной средѣ она опишеть двѣ линейчатыя поверхности, носящія названия подвижного и неподвижнато аксоидовъ. Аксоиды въ каждый моментъ будуть имѣть общую производящую—винтовую ось для даннаго момента. Покажемъ, что эти двѣ новерхности касаются другъ друга вдоль всей общей производящей Возьмемъ какую либо точку и на этой производящей; ея абсолютныя координаты пусть будуть и, и, , а относительныя \$, т, с скорость движенія и въ неподвижной средѣ назовемъ и, а скорость въ тѣлѣ пусть будеть и. Тогда, дифференцируя и времени первое изъ равенствъ (1) \$ 57:

$$x = x_A + \xi \lambda_s + \gamma \mu_s + \zeta \nu_s, \tag{6}$$

найдемъ:

$$r \cos(v, x) = x' = (x_A + \xi r_x' + \tau_y \mu_x' + \xi v_x') - \xi' r_x + \tau_y' \mu_x + \xi' v_x$$

Выраженіе, заключенное въ скобки, представляеть собою результать дифференцированія формулы (6) при 5, т, 1 постоянных т. е. проекцію на Оэ скорости и той точки твердаго тыла, которан въ разсматриваемый моменть совпадаеть со взятою точкою на аксоидъ.

Итакъ

$$\frac{v\cos(vx) + u\cos(vx) + u\left[\cos(ux)\right]}{= u\cos(vx) + u\cos(vx)} = \frac{v\cos(vx)}{v\cos(vx)}$$

Подобнымъ образомъ

$$v\cos(v, y) = u\cos(u, y) + w\cos(w, y);$$

 $v\cos(v, z) = u\cos(v, z) + w\cos(w, z).$

Полученныя три равенства можно замінить однимъ геомет рическимъ

(7)
$$(v) = (u) + (w).$$

Скорость и, какъ скорость точки, лежащей на винговой оси, параллельна общей производящей аксондовь, слёд предъидущее выражене доказываеть. что три примыхъ: производящан (и), касательная къ подвижному аксоиду (и) и касательная къ неподвижному г), лежать въ одной плоскости Другими словачя касательный плоскости къ подвижной и неподвижной поверхностимъ совнадають другъ съ другомъ для любой точки на общей производящей, что и желали доказать.

Такии в образомъдвижено подвижного аксоида представляеть собою катаніе по неподвижному, по катаніе, сопровождаемое скольженіе мъвдоль общей производящей, какъ это видно изъравенства (7).

Припомнимъ теперь геометрическія теоремы относительно линейчатыхъ поверхностей, приведенныя въ § 74 Двѣ произвольно взятыя линейчатыя поверхности, вообще говоря, не могутъ служить аксоидами, изъ того обстоятельства, что аксоиды должны касаться другъ друга вдоль в с е й общей производящей, вытекаютъ слъдующия соотношения между поверхностями и ихъ положенемъ другъ относительно друга:

- 1) поверхности должны быть или объ развертывающием, или объ косыя;
- 2) если исверхности объкосыя, то онь должны имъть одинаковые нараметры распреділення по общей производищей, лини съхженія должны имъть общую точку на этой производищей и вь этой точкь касательныя илоскости должны совиадать;
- 3) если поверхности об в развертывающияся, то ребра возврата должны касаться общен производящей нь одной и той же точкъ, иначе катаніе сопровождалось бы скольженіемъ по направлению, периендикулярному къ производящимъ.

Мы видимъ, что движение подвижной поверхности по неподвижной во всъхъ сдучаяхъ вполик опредъленное

Если вмасто прямого динжения станемы разсматривать обращенное, то аксоиды только помениются своими ролями: подвижной станетъ неподвижнымъ и наоборотъ.

Прияврь: Ізя звиженть разсмотрынато нами вт конць \$\$ 68 и бр уравнения витекоз оси были нь абсолотных в портинатых;

$$\frac{x}{k\sin\varphi_0\cos f} = \frac{y - D\cos f}{k\sin\varphi_0\cos f} = \frac{z}{1 + k\cos\varphi_0},$$
 (8)

rib

$$D=ak \begin{array}{c} k+\cos\varphi_0 \\ 1+k^2+2k\cos\varphi_0 \end{array};$$

а въ относитемныхъ

$$\xi + d \sin kf - \eta - d \cos kf - \vdots$$

$$\sin \tau_1 \cos kf - \sin \tau_2 \sin kf - k + \cos \tau$$
(9)

111

$$d = a \frac{1 + k \cos \varphi_0}{1 + k^2 + 2k \cos \varphi_0}.$$

Изь первыхъ двухъ отношевій (8) находимъ:

$$D=y\cos t=c\sin t$$
.

Возвышаемы теперы нев отношения нь ква фаты и пишеме что отношеніс суммы двукь першыхы предындущихы членовы кы суммы постыдующихы равно постычнему отношенію. Тогда, пользуясь предындущимы равсиствоми, найдемы:

$$x^{2} + y^{2} - D^{2} - \epsilon^{4}$$

$$\frac{1^{2} \sin^{2} - (1 + k \cos - k^{2})}{(1 + k \cos - k^{2})}$$

HAR

$$\begin{array}{ccc} \varepsilon^2 & \tau & y^2 & & \varepsilon^2 \\ D^p & & D_z^2 = -1 \ . \end{array}$$

COAH

$$D_1 = \frac{D \cdot (1 + k \cos \gamma_0)}{k \sin \phi_0} = a \frac{(k - \cos \phi_0) \cdot (1 + k \cos \gamma_0)}{\sin \phi_0 \cdot (1 + k^2 + 2k \cos \gamma_0)} \cdot$$

Совершенно такимы же путемы получимы уравнены польяжнаго авсоида изъ (9):

$$\frac{\xi^2 + \eta^3}{d^3} = \frac{\zeta^2}{d\zeta^2} = 1$$

00.01

$$d_1 \equiv d \stackrel{k \to \cos \varphi_0}{\sin \varphi_0} = a \frac{(k \to \cos \varphi_0) \left(1 + k \cos \varphi_0\right)}{\sin \varphi_0} \left(1 + k^{\dagger} + \tilde{2}k \cos \varphi_0\right) = D_1.$$

Об), поверхности—отнопозме гиперболовым вращенія. Параметры распредітентя по произовлящимъ у нихт раквы, таку какт развы мнимыя полуоси d_1 и D_1 (§ 74).

PJIABA VI.

Ускоренія точекъ твердаго тела.

76. Проенціи ускоренія точень твердаго тыла на неподвижныя оси. Для полученія проекцій ускоренія г какой либо точки твердаго тыла на оси неподвижныя стоить только продифференцировать по времени выраженія для проекцій скор сти точки на эти направленія. Поэтому беремъ выраженія (18) \$ 68.

$$x' = x_A' + Q(\varepsilon - \varepsilon_A) - R(y + y_A);$$

$$y' = y_A' + R(x - x_A) - P(\varepsilon - \varepsilon_A);$$

$$(1)$$

$$y' = y_A' + R(y_A - y_A) + Q(y_A - y_A);$$

Дифференцирун первое нат нихъ, найдемъ:

$$r\cos(rx) = x'' = e_1'' - Q'(z-z_1) - R'(y-y_1) + Q(z'-z_1') - R(y'-y_1').$$
Подставляя сюда изъ (1), чивемъ:

 $r\cos(x^2) = x_A'' + Q'(z - z_A) - R'(y - y_A) + P(P(z - z_A)) + Q(y - y_A) + R(z - z_A) - \Omega^2(z - z_A), \quad (2)$

Иля двухъ другихъ осей получимъ такимъ же способомъ:

$$\dot{v}\cos(\dot{v}y) = y_A'' + R'(x - x_A) - P'(z - z_A) + + Q[P(x - x_A) + Q(y - y_A) + R(z - z_A)] - \Omega^2(y - y_A);$$

$$\dot{v}\cos(\dot{v}z) = \varepsilon_A'' + P'(y - y_A) + Q'(x - x_A) + Q'(y - y_A) + Q(y + y_A) + R(z - y_A) - Q^2(z - y_A)$$

Первые члены въ правыхъ частяхъ равны провыціямь на испольижный оси ускогеные ст полюса .4.

$$v_0'' = v_1 \cos i_0 \cos i_0 \cos i_0 = u_0'' = v_0 \cos i_0 \sin i_0 = v_0 \cos i_0 \cos i_0 = v_0 \cos i_0 =$$

Это ускореніе 📆 общее всьмы точкамы тыла, носить названіе ускоренія поступательнаго.

Следующіе члены:

$$Q_{-1}: -q_{-1} = R'(y_{-1} - y_{1}) = R'(y_{+1} - y_{1}) - Q'(y_{+1} - y_{1});$$

$$R'(x - x_{A}) - P'(z - z_{A}) = P'(z_{A} - z_{1}) - R'(x_{A} - z_{1});$$

$$P'(y - y_{A}) - Q'(x - x_{A}) = Q'(x_{A} - z_{1}) - P'(y_{A} - y_{1}),$$

по (17) \$ 11 представляють собою проскцій на неподвижныя осн момента вокругъ влятой точки $(\iota, \eta, ...)$ вектора (P', ι_{ℓ}, R') , придоженнаго къ точкі .1. Векторъ (P, Q', R') по своей ведичних равняется геометрической производной по времени оть вектора $\Omega(P,Q,R)$, меновенной угловой скорости; повтому векторъ (P',Q',\hat{R}') мы назовемъ угловымъ скореніемъ и обозначимъ четезъ 12. По своимъ размърамъ 12 сравнимъ съ

Ускореніе, зависящее оть Ω, посить название вращательна го; мы будемь означать его символомъ ф. Тогда

$$Q'(z - z_A) - R'(y - y_A) = \omega \cos(\omega z);$$

 $R'(z - z_A) - P'(z - z_A) = \omega \cos(\omega y);$
 $P'(y - y_A) - Q'(z - z_A) = \omega \cos(\omega z).$

Иначе можно сказать, что ускореніе о служить скоростью взятой точки тала въ томъ случав, если бы твло вращалось около А, какъ неподвижнаго полюса, съ угловой скоростью Q (§ 64)

Заметияъ. что

$$P = \Omega \cos(\Omega x); \quad Q = \Omega \cos(\Omega x), \quad R = \Omega \cos(\Omega x)$$
 $r = x_1 + p \cos(px), \quad r = p \cos(px); \quad r = x_1 + p \cos(px).$

если з раднусь векторь, идущий оть А ко взятой точки тыла Пользунсь отими формулами, последним в членам в равенствъ (2) можемъ дать видъ;

$$P[P(x = x_1 + Q | y = x_1) + R(x = x_1) - \Omega^2(x = x_1)$$

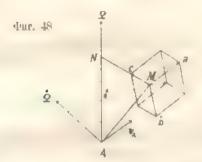
$$= \Omega^2 \rho[\cos(\rho\Omega)\cos(\Omega | x) - \cos(\rho | x)],$$

$$Q[P(x = x_1) + Q | y = y_1 - R(x = x_1)] - \Omega^2(y = y_1)$$

$$= \Omega^2 \rho[\cos(\rho\Omega)\cos(\Omega | y) + \cos(\rho | y)];$$

$$R[P(x = x_1) + Q | y = y_1) + R(x = x_1) - \Omega - x_1 = x_1$$

$$= \Omega^2 \rho[\cos(\rho\Omega)\cos(\Omega | x) + \cos(\rho | x)].$$



Но, если (фир. 48) ЛМ - э и ЛМ кратчайшее разотояще М оть оси 22, то А. У розвися и сабдовательно

$$\begin{split} &\rho\cos\left(\rho\,\Omega\right)\cos\left(\Omega\,x\right) - \rho\cos\left(\rho\,x\right) - AN\cos\left(AN,\,x\right) = AM\cos\left(AM,\,x\right); \\ &\rho\cos\left(\rho\,\Omega\,\cos\left(\Omega\,y\right) - \rho\cos\left(\rho\,y\right) - AN\cos\left(AN,\,y\right) - AM\cos\left(AM,\,y\right); \\ &\rho\cos\left(\rho\,\Omega\cos\left(\Omega\,y\right) - \rho\cos\left(\rho\,x\right) - AN\cos\left(AN,\,x\right) - AM\cos\left(AM,\,x\right); \end{split}$$

Правыя части представлиють собою проекци на оси геометрической разности векторовъ ЛУ и А.И. т. с. вектора ЛА.

Поэтому можемъ написать:

$$P[P(x - x_{4}) + Q(y - y_{4}) + R(z - z_{4})] - \Omega^{2} |x - z_{4}\rangle =$$

$$= \Omega^{2} MN \cos(MN_{1}x) = h \cos(h, x);$$

$$Q[P(x - x_{4}) + Q(y - y_{4}) + R(z - z_{4})] - \Omega^{2} (y - y_{4})$$

$$= \Omega^{2} MN \cos(MN_{1}y) = h \cos(h, y);$$

$$R[P(x - z_{4}) + Q(y - y_{4}) + R(z - z_{4})] - \Omega^{2} (z - z_{4}) =$$

$$= \Omega^{2} MN \cos(MN_{1}x) = h \cos(h, x).$$

Ускореніе, обовначенное пами h, носить названіе центростремительнаго; оно равно квадрату угловой скорости, умноженному на разстояние точки отъ меновенной оси, и направлено по этому кратчайшему разстоянію къ осн

Такимъ образомъ окончательно находимь:

(3)
$$\begin{aligned} \dot{v}\cos(v \cdot) &= \dot{v}_{+}\cos(\dot{v}_{+}x) + \omega\cos(\omega x) + h\cos(hx), \\ v\cos(\dot{v}_{+}y) &= v_{+}\cos(\dot{v}_{+}y) - \omega\cos(\omega y) - h\cos(hy); \\ \dot{v}\cos(\dot{v}_{+}) &= v_{+}\cos(v_{+}z) + \omega\cos(\omega x) + h\cos(hz); \end{aligned}$$

или, короче:

$$(i := (\hat{r}_1) + (\omega) + (h);$$

т. с. ускореніє какой либо точки твердаго тіла равинется геометрической сумий трехъ ускореній поступательнаго, вращательнаго и понтростромительнаго.

Иначе (фиг. 48) ускореніе точки Л выражается діагональю нараделленинеда Make, ребра когораго равны тремъ вышеупомынутымъ ускореніямъ: $Ma : r_1$; $Mb = \omega = \Omega \delta$, гда δ разетовніе Mотъ оси Ω; Мь направлено периендикулярно къ плоскости, содержащей M и $\dot{\Omega}$; Mc = MN, Ω^2 и идеть по MN ка Ω .

77. Проекцім ускоренія точекъ твердаго тела на оси неизменно съ тъломъ связанныя. Выраженія (3) умножаемъ соотвітственно на λ_σ, λ_σ, λ_σ, складываемъ и находимъ

$$v\cos(r|\xi) = v_4\cos(r_4\xi) + \omega\cos(\omega|\xi) + h\cos(h|\xi)$$
.

Здъсь

$$\dot{v}_A \cos{(\dot{v}_A \xi)} = x_A{''} \lambda_x + y_A{''} \lambda_y + \varepsilon_A{''} \lambda_z;$$

$$\omega \cos(\omega \xi) = [Q'(z-z_1) - R'(y-y_A)] \lambda_x + [R'(z-x_A) - P'(z-z_A)] \lambda_x; + [P'(y-y_A) - Q'(x-x_A)] \lambda_x;$$

$$h \cos(h\xi) = \{P\}_x + Qr_y + R\lambda \} [P(x-x_1) + Q(y-y_A) + R(z-z_4)] - \Omega^2 [(x-x_A)\lambda_x + (y-y_A)\lambda_y + (z-z_A)\lambda_z].$$

Въ выраженін для ускоренія вращательнаго замінимъ каждый изъ косинусовъ λ_x , λ_z , λ_z , черезъ четыре по (5) ξ 5%; тогда найдемъ:

$$\begin{split} [\psi'(z-x_{1}) - R'(y-y_{1})](\mu_{0}\mathbf{v} - \varphi_{0}\mathbf{v}_{1}) &= [R'(x-x_{1}) - P'(z-x_{2})](\mu_{0}\mathbf{v}_{1} - \varphi_{0}\mathbf{v}_{1}) \\ &= [\mu_{0}\mathbf{v}_{1}] + [P'(y-y_{1}) + \psi'(x-x_{1})](\mu_{x}\mathbf{v}_{0} - \mu_{0}\mathbf{v}_{1}) \\ &= (P'\mu_{x} - \psi'\mu_{y} + R'\mu_{x})[(x-x_{2})\mathbf{v}_{1} + (y-y_{1})\mathbf{v}_{y} + (z-x_{2})\mathbf{v}_{1}] - \\ &= (P'\mathbf{v}_{1} + Q'\mathbf{v}_{y} + R'\mathbf{v}_{2})[(x-x_{2})\mu_{x} + (y-y_{1})\mu_{y} + (z-x_{2})\mu_{x}]. \end{split}$$

Мы уже имьли случай убъдиться (§ 72) въ равенствахъ

$$p' = P \lambda_s + Q' \epsilon_s + R' \epsilon_s$$
, $q' = P' \alpha_s + Q' \alpha_s + R' \mu_s$, $r' = P' \nu_s + Q' \nu_s + R' \nu_s$.

Кромѣ того замѣнимъ абсолютныя координаты относительными по (4)

§ 57; тогда окажется

$$\omega \cos(\omega \xi) = q'\zeta - r'\eta$$
.

Наколецъ вводимъ относительныя координаты и величины р, q, r въ ускорение центростремительное

$$P\lambda_x \models Q\lambda_y + R\lambda_z = p;$$

$$P(x-r_1) + Q(y-y_1) + R(z-r_1) = \Omega \rho \cos(\Omega \rho) = \rho \xi - q \eta + r_2^2,$$

$$\text{COSE} \ \rho = \sqrt{(x-x_2)^2 + (y-y_2)^2 + (z-s_2)^2}.$$

Соединяя полученные результаты въ одну формулу, найдемъ:

$$i \cos(c\xi) = e''(z + u_z''(z_z + u_z''(z_z + z'')) + e''(z_z + z'(z_z + u_z''(z_z + u_z'')) + \xi\Omega^2$$
. (4.

в, конечно, еще два выраженія;

$$\frac{r\cos(r_1^2) - r_1''(\mu - r_1''(\mu + e^{-r_1}) - r_1''\xi + p_1r_2' + q_1r_2' + q_1r_1 - r_1'\Omega^2}{r\cos(r_1^2) - r_1''\nu - r_1''\nu - r_1''\nu - p_1''\xi - p_1''\xi - r_1p_2' + q_1r_1 + r_2') - \Omega^2},$$

78 Центръ ускореній Приравитель пулю привал пясти пырваени «2) Тогти мы опре Ілямя копраниями г, у г такої точкі тверчаго тьзи которая из разсматряниемый моменть не имість ускороны Она ночні павани центра ускорові. Урявненія для коортинать центра эсти адміним цоридовь часловь можомь папасать такі:

$$\begin{split} &(P_- - 2^r)(z_t + x_1) + PQ_-(k_1)(y_t - y_1) + (kP_+Q_-) + z_1 = -x_1 \\ &(3^r)(PQ_- + R'_-)(z_1 - z_1) + (Q^2_- - 2^r_+)(y_1 - y_1) + (QR_- - P'_+)(z_1 - z_1) = -z_1 \\ &(RP_- - Q_+)(z_1 - z_1) + (QR_+ - P'_-)(y_0 - y_1) + (R^2_- - 2^2_+)(z_1 - z_1) = -z_1 \end{split}$$

Опред прода д этих храви вий разлагаемь на сумму проставших г

$$P' \quad Q^{2} \quad PQ = P \quad PR \quad Q \qquad -Q^{2} \quad R \quad Q$$

$$\Delta = \quad PQ + R' \quad Q^{2} - Q^{2} \quad QR - P' \quad = \quad R' \quad -Q^{3} \quad -P' \mid +$$

$$PR - Q' \quad QR + P' \quad R^{3} - Q^{3} \quad + Q' \quad P' \quad -Q^{3}$$

$$P - R' \quad Q' \qquad \downarrow -Q^{2} \quad P' \quad Q'$$

$$+ P \quad Q \quad - \cdots \quad P' \quad Q \quad h \quad Q \quad P' \quad +$$

$$R \quad P' \quad -Q^{2} \qquad \downarrow -Q' \quad R' \quad -Q^{2}$$

$$-Q^{3} \quad -R' \quad P$$

$$+ R \quad R' \quad -Q^{3} \quad Q \quad \downarrow \cdot$$

$$= Q' \quad P \quad R$$

3 всь ум не пашемь вовес опредывателей со равнами столоцами, такъ вабо опи обращается в ауль Эсперь уже легко вычислить, что

$$\Delta = (PP' + QQ' + RR')^{2} - (P^{2} + Q^{1} + R^{1})(P^{2} + Q'^{2} + R^{2})$$

$$= -(QR' - RQ')^{2} - (RP' - PR')^{2} - (PQ' - QP')^{2},$$

Опреденитель у становител нуммы ливы для (1) умоных частныхы случаевы: 1) $P = Q - R \gg 0$ или $\Omega \gg P - Q \gg R' = 0$ или $\Omega \gg 0$ и $\Omega \gg R' = 0$ или $\Omega \gg 0$ и $\Omega \sim 0$ и $\Omega \gg 0$ и $\Omega \sim 0$

то мы настем, не один цев. ра ускореній а безчисленное мисметтво "са в пил. на щамой парад ельно, либо оси 2., чибо оси 2. Такоє обетоя сельство амість місто пачр, для писж нія тала парада, спо плоскооты. Езли же ала перечь с намув случев условая, б) не соблюдены, то цен. ра ускорев и пать.

Вы общемы стучаь 2 весты меньше шути и сят, существут, то иси одна одна сеть, существут, то иси сеть одна сеть, сычиты базы с25, стучения выполнения базы стором тья получим паражения

$$\dot{v}\cos{(\dot{v}\,x)} = Q'(z-z_0) + R(y-y_0) + P(P(x-r_0) + Q(y-y_0) + R(v-z_0) + Q(y-y_0) + Q(v-z_0) + Q(v-z_0)$$

При такомы выборы полюса оставутся лины дна состывляющихы ускорения—вращательно и центростремительное.

Какъ ми уже элмътиля, для движения съта паралильно плоскости существуеть не одинъ центра, а цълая ось ускорени из каждой изк нарадельных илоскостел наляется по центру. При соотвътствениемъ выбор осе, (\$ 70) выражения для проекція ускорени каков любо точки тъла теперь бу дуть по (27) § 70:

$$\begin{split} \dot{v}\cos{(\dot{v}|x)} &= x_A{''} - \theta{''}(y - y_A) + \theta{''}(x - x_A) \,, \\ \dot{v}\cos{(\dot{v}|y)} &= y_A{''} + \theta{''}(x - x_A) - \theta{''}(y - y_A) \,. \end{split}$$

Если координаты центра услоренія для разоматриваемой плоскости по прежнему $x_0, y_0,$ то вивото предъпдущих уравненій пожемь папновть;

$$\hat{v}\cos(\hat{v}|x) = -\theta''(y - y_0) - \theta'^2(x - x_0);$$

$$\hat{v}\cos(\hat{v}|y) = -\theta''(y - y_0) - \theta'^2(y - y_0);$$
(7)

Пент, ускореату воста существует, сели только 9 2 4 2 по пул. Возвышая вы киндрать (7) и силадывая, находимы;

$$p^{0} = p^{0} \left(h^{t/2} + h^{t4} \right),$$
 (8)

 $\{\chi_i^i\}_{i=1}^2 = \{(i-r)^2 + ig = g_i\}_i$. Зекореніє возрастаєть пропорціонально разотожнію точки отъ центра ускореній.

latke, ymnomaems (7) coorbination in $\cos(r) = \frac{r - z_0}{r}$ is $\cos(r\eta) = \frac{r - z_0}{r}$ = у-у, получаемь

$$\dot{v}\cos\left(\dot{v}|\mathbf{r}\right) = -\theta^{\alpha}|\mathbf{r}.$$

Отомда и наъ (8) имвемъ:

$$\cos\left(ir\right) = -\frac{\frac{i_1^{-2}}{r_1^{i_1^{-1}} + i_1^{-1}}}{e^{-i_1^{-1}} + i_1^{-1}} = \operatorname{const}_{*i}$$

т. с. уголь, образуемый ускореніемь любой точки фитуры сь раліусомь векторомъ соединяющими эту точку и тентры ускореній, отинаковы тля всёхъ точекь.

DJIABA VII.

Относительное движение.

79. Движеніе точки абсолютное и относительное. Движеніе переносное. Представимъ себь, что точка и движется одвовременно въ двухъ вензмъняемыхъ средахъ 8 и 2. Положеніе и въ 8 и 2 опредълнется съ помощью системъ осей Оли. и Аўді, неизмънно съ тълами 8 и 2 связанныхъ. Среды 2 и 8 движутся одна въ другой. Когда намъ дано движеніе тъла 2 въ тълъ 8, то движеніе точки и въ 2 называется движеніемъ от носительнымъ, а движеніе и въ 8 абсолютнымъ, данное же движеніе 2 въ 8 и е ре носи ы мъ. Наобороть, когда извъстно движеніе среды 8 въ средъ 2, то движеніе и въ 8 будеть относительнымъ, а движеніе и въ 2 абсолютнымъ. Очевидно, если движеніе переносное въ первомъ случав примемъ за примос, то переносное во второмъ случав будеть обращенны и тъ. Такимъ образомъ совершенно отъ нашей точки зрънія зависить, которое изъ двухъ движеній точки и назвать абсолютнымъ, которое относительнымъ.

Дли дальнайшаго изложения условимся полагать данными, движеніе тала Σ въ средь > Тогда связь между тремя выше упоминутыми движеніями опредъляется формудами (1 § 57)

$$y = y_A + \xi \lambda_x + \eta \mu_x + \zeta \nu_x;$$

$$s = s_A + \xi \lambda_x + \eta \mu_x + \zeta \nu_x;$$

$$(1)$$

если $x, y, z, u \in \mathfrak{T}$, координаты, абсодютныя и относительныя, точки m относительно осей O(n,z) $\chi_{\mathfrak{T}_{n}}^{\mathfrak{T}_{n}}$, а $x_{\mathfrak{T}_{n}}$, $y_{\mathfrak{T}_{n}}$, $y_{\mathfrak{T}$

И с. уравнения 1., и сходимъ для 5 г, 2. какъ уже имвли въ (4) § 57, такія выраженія:

Формулы (2) рышають вопрось обы опредвлени относительнаго движения точки по даннымы абсолютному и переносному. По формуламы (1) находитей в беолютное движение точки по даннымы относительному и переносному. Опредынить переносное движение по абсолютному и относительному движение одной только точки, вообще говоря невозможно, такы какы движение твердаго гыль опредынется нестью функциями времени, нестью певанисимыми координатами тыла, а уравнений (1) у насы всего три.

Примърм То Агижение парагистоно плоскости. Срема 2 овершаетъ Кардановское движение:

$$x_A = R \cos f(t) \; ; \quad y_A = R \sin f(t) \; ; \quad \theta = 2\pi - f(t) \; . \label{eq:xA}$$

то политиче твижения долги заположинения в том в

Уравненіния относительного движенія будуть:

$$\vdots \quad D = I_{C \times 08} \mathcal{D}(t), \quad (D = Re \sin 2t(t)),$$

Objects (выстражность окружность + , + , +)

 Сре а ⊆ вращается окото начаза воортинать О, какъ окото ленотм л. вато полюса

$$x_1 = y_1 = 0$$
 , $x_2 : 0 = kf(t)$; $0 = kf(t)$.

Относительно с ижено тольное дано урагвенскую

$$:=R\cos kf(t); \quad \gamma = -R\sin kf(t); \quad \zeta = 0.$$

Абсолютное движение будеть такое:

$$x = R\cos \alpha \cos f(t)$$
: $y = R\cos \alpha \sin f(t)$; $z = -R\sin \alpha$.

Уравненія абсолютной траскторіи.

$$r^2 + u^2 + \cdots + R \sin 2$$

80. Зависимость между скоростями абсолютнаго и относительнаго движенія точии. Дифференцируя по времени формулы 11. найдемъ:

$$y' = \xi' \lambda_x + \eta' \mu_x + \zeta' \nu_x + (x_A' + \xi \lambda_x' + \eta \mu_x' + \zeta \nu_x');$$

$$y' = \xi' \lambda_x + \eta' \mu_x + \zeta' \nu_x + (y_A' + \xi \lambda_x' + \eta \mu_x' + \zeta \nu_x');$$

$$(8)$$

$$y' = \xi' \lambda_x + \eta' \mu_x + \zeta' \nu_x + (x_A' + \xi \lambda_x' + \eta \mu_x' + \zeta \nu_x');$$

Выраженія, стоящія вы скобкахъ, представяють соблю результаты двіференцировалія (1 при ξ , τ , ξ постояныхь, след, это проекцін на оси скорости той точки твердаго гіла Σ , которая нь разсматривлемый моменть совпадаеть съ движущейся точкою и Такая скорость называется и е резпосною, и мы ее обозначить и. Если скорость точки m въ ея абсолютном в и относительном движонняхъ означить соотвітетвенно з в и и замітимъ, что и соз $(u\xi)$ — ξ' , $u\cos(u\xi)$ — ξ' ,

$$x' = v \cos(v x) = u \cos(u x) + w \cos(w x);$$

$$y' = v \cos(v y) = u \cos(u y) + w \cos(w y);$$

$$' = v \cos(v x) = u \cos(u x) + w \cos(w x)$$

Или, короче,

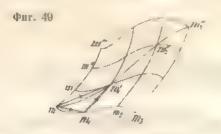
$$-(r)$$
. $-(n)^{\perp}(n)$.

Абсолютная скорость точки равы геометрической суммы скоростей относительной и переносной

Готь же результать можно получить и теометрическимы путемы. Дысжущанся точка m (фиг. 49) описываеть внутре тіла Σ относительную траскторно m m_1 m_2 ... Эта кримая, невзябино сызанила сы гізомы Σ , движется вийсті сь Σ аз ореді: S.

при и гавляють собою перемещения точки м вы абсолютномы цвижении (mm) и вы относительномы (mm,), а также перемещение точки м тела \(\sigma\), \(m, m'\). Тры эти пектора образують замкнутый проугольника, т. е.

$$(m m_1') = (m m_1) + (m_1 m_1')$$
.



Написанное развителю останется справезливыми и гогда вся вскторы раздалимы на 7, — Отсюда заключаемы, что и предальный векторы

Hpeg.
$$\left(\frac{mm_1}{t_1-t}\right)$$

бутеть теометрической суммой предальных в вектором;

Пред
$$\binom{mm_1}{t_1-t}$$
 и Пред $\binom{mm'}{t_1-t_2}$

Предъзь $\frac{mm_1}{t_1-t}$ даеть ≈ 41) абсолютную скорость точки m или момента t; предъль $\frac{mm_1}{t_1-t}$ придставляеть собою относительную скорость m для того же момента. Навонець, нь предъть точка m_1 синьсется сь m_2 и ол m_3 посътрый предъть служить скоростью переносной. Такымы образомы высказанное положение доказано.

81. Связь между ускореніями точки въ абсолютномъ и относительномъ движеніяхъ. Ускореніе поворотное. Теорема Коріолиса. Ускореніе точекь твердаго тіла ваходится праємомъ гораздо болье сложнымъ (§ 76), чіль скорость, за неключені мъ случая движенія поступательнаго. Поэтому и связь между ускореніями абсолютнымъ и относительнымъ не будеть столь простою, какъ для скоростей. Дифференцируя по времени равенства (3, найдемъ

$$I'' = \xi'' I_{x} + \eta_{x} \mu_{x} + \xi'' V_{x} - (\lambda_{x} I'' + \xi_{x} I'' + \eta_{x} I'_{x} + \xi' V_{x} I') + 2[\xi' I_{x} + \eta_{x}' \mu_{x} I' + \xi' V_{x} I]_{x},$$

$$(5) \eta'' = \xi'' I_{x} + \eta_{x}'' \mu_{x} + \xi'' V_{x} + (\eta_{x} I'' + \xi_{x} I'' + \eta_{x} I'_{x} - \xi' V_{x} I') + 2[\xi' I_{x} I' + \eta_{x}' \mu_{x} I' + \xi' V_{x} I']_{x},$$

$$\vdots'' = \xi'' I_{x} + \eta_{x}'' \mu_{x} - \xi'' V_{x} + (\xi_{x} I'' + \xi_{x} I'' + \eta_{x} I'_{x} I'_{x}$$

Выраженія, стоящія въ круглыхъ скобкахъ, получаются изтеренцированіемъ по времени при ξ , η , ξ постоянныхъ, слъд, они служатъ проекцими на оси ускоренія той точки твердаго тъла, которая въ разсматриваемый моментъ совпадаетъ съ движущеюся точкою и Это ускорене называется переносным мъ; означимъ его и.

Формулы, ваключенныя нъ примыя скобки, сравнимъ съ (2) \$ 64. дающими проекціи вращательной скорости точекъ тёла:

$$x' = \xi \lambda_x' + \eta \mu_x' + \zeta v_x';$$

$$y' = \xi \lambda_y' + \eta \mu_x' + \zeta v_x';$$

$$y' = \xi \lambda_z' + \eta \mu_z' + \zeta v_z';$$

Какъ видимъ, приведенныя выраженія отличаются отдъразсматриваемыхъ лишь тёмъ, что въ нихъ стоять є, т, є вмъсто є, т, є; слёд, послёдніе члены равенствъ 5) представляють соб ю удвоенную вращательную скорость точки твердаго тёла съ координатами є, т, є. Иначе говоря, построимъ изъ полюса А годографъ отвосительной скорости, тогда разбираемыя выраженія даютъ вращательную скорость точки, чертящей этотъ годографъ. Самому ускоренію, о которомъ мы говоримъ, ръдко даютъ особое названіе, общкновенно ускореніе равное и противоположное ему называють по во ротнымъ Мы обозначимъ плеротное черезъ k, а ускореніе точки въ движеніяхъ абсолютномъ и отпосительномъ пусть будутъ е и м. Тогда, замівчая, что:

$$u\cos(u|\xi) = \xi''; \ u\cos(u|\eta) = \eta''; \ u\cos(u|\xi) = \xi'';$$

равенство (5) перепишемъ такъ

$$i\cos(vx) = i\cos(ux) + i\cos(vx) - k\cos(kx);$$

$$v\cos(vx) + i\cos(vx) - i\cos(vx) - k\cos(kx);$$

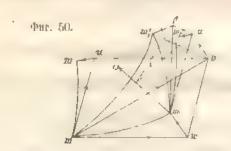
$$i\cos(vx) + i\cos(vx) + i\cos(vx) - k\cos(kx);$$

$$i\cos(vx) + i\cos(vx) + i\cos(vx) - k\cos(kx);$$

или, короче,

$$(v) = (u) + (w) - (k).$$
 (7)

Абсолютное ускореніе точки равинется геометрической сумма ускореній отпосительнаго, переноснаго и обратнаго поворотному.



полоса m_1 на и Пьодорый бежопечномалый уголе — ΩM_1 жин Ω муновенная уговая скорость для разоматівна маго моменти. Абсолютная скорость r_1 по предъидущему, наобразитей діакональю наравлелограмма, построеннаго на n и r_1 сабд, векторь mr_1 разинстел rM_1 . Если соедининь примыми голку n от m_2 съ m и r сь m_1 , то получимь с pM_2 ы n для диаженій относительнаго, переносного и абсолютнаго. Замічаємь, что

$$(rm_1') = (ra) + (\alpha\beta) + (\beta m_1')$$
.

Ho is what $\beta m' = \alpha m_1 - \alpha m'_1$ be upolise $\beta m_1'$ hopes where αm_1 .

1альс, за претегавляеть собою перем I шеніе точки з вельтетие пращенія тъла вокругь оси №, 2 на уголь з, слъд.

$$a\beta = z \cdot m_1 \cdot a \cdot \sin \left(m_1 \Omega, m_1 x \right) = \Omega \cdot u \sin \left(\Omega, u \right) \cdot \Delta t^2.$$

Йо 4) ξ В для получения ускореныя на о стрыку раздынть нв $\frac{1}{2}$ Δt^2 Сдълавина это, вайлемъ

$$\frac{2 \operatorname{vm}_t'}{\Delta t^2} = \frac{2 \operatorname{vm}_t}{\Delta t^2} + \frac{2 \operatorname{um}'}{\Delta t^2} + |2 \Omega \operatorname{w sin} (2 \operatorname{u})|.$$

Въ игивой части равенстви получаемъ въ предълъ ускорсите перспосноочносительное, послъдай членъ представляет: собою ускорение обратнос повоготному. Такимъ образомъ теореми Корголиса доказана. Новоротное ускореніе /, какъ удвоенная вращатьявная скорость точки съ радіусомъ векторомъ, равнымъ и, выразится тикъ:

$$k = 2\Omega u \sin(\Omega u) \tag{8}$$

откуда видимъ, что поворотное ускореніе исчеваеть, 1) если переносное движеніе поступательное $(\Omega = 0)$: 2) если относительная скорость парадленьна муновенной оси переносного движенія $(\sin(\Omega n) = 0)$, 3) если точка находится въ относительномъ поков (n = 0).

Проекців ускоренія / на оси легко получаются иль формуль Эйлера (5) § 64 и (11) § 66, сели нъ нихъ замінить

$$x = x_0$$
, $y = y_1$, $x = x_0$. The second $x = x_0$ and $x = x_0$, $x = x_0$, $x = x_0$. The second $x = x_0$ is $x = x_0$, $x = x_0$, $x = x_0$.

такъ какъ що вышесказанному поворотное ускореніе прямо противоновожно удноенной вращательной скорости точки съ относительными координатами ²/₂, ²/₁, ²/₂, т. е. съ радіусомъ векторомъ и. Такить образомъ имѣемъ съ одной стороны но § 64

$$k\cos(kx) = 2 \{ R u \cos(ny) - Q u \cos(nz) \};$$

$$k\cos(ky) = 2 [P u \cos(uz) - R u \cos(nz)];$$

$$k\cos(kz) = 2 [Q u \cos(ux) - P u \cos(ny) \};$$
(9)

а съ другой по (12) § 66:

$$k\cos(k\xi) = 2 (r\eta'_1 - q''_2);$$

$$k\cos(k\eta) = 2 (p''_2 - r\xi');$$

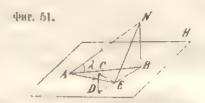
$$k\cos(k\zeta) = 2 (q\xi'_1 - p\eta'_2).$$
(10)

Прим'яры: Пусть среда 8 неизм'янно соединена съ плоскостью земной орбиты, а среда 2 съ землею. За полюсь A беремъ какую инбудь гочку на земной поверхности. По торизонтальной плоскости H (фиг. 51), проходищей черезъ A, динжется ифкоторая точка A съ ускореніемъ равнымь ускоренія гочки A т. е. поступательной части переноснаго ускоренія. Опреділимъ проекцію на плоскость H относительнаго ускоренія точки A

Угловая скорость эсмян Q напраплена парплаельно земкоя оси ка южному полюсу и по величин'я

$$\Omega = \frac{2\pi}{86164.09} - 0,0000729$$
 of kys. opens. upen.

Если гочки в ве уда летоя отв. А на значительное разстолете, то, но чакоста 2, центрост смительного частью перепоснаго ускорения, пропор побазыное 22, мы можемь препобречь. Ускорения вращательное пуды, так вышт 2 постояные (процессия и путація вы разсчеть не принямаются). При посух обстоятельствах в все перепосное ускореніе свотится кы отной поступательной части.



Прилатял георему Коріолиса, видимъ, что абсолютнос ускореніє сокрашается съ перепознамъ, и стъд, отпосительное ускореніе равняется одному только поворотному.

Пусть точка A во съверномы полушарти. NA, миновенвая ось полосе. A, направлена по оси міра вы южному полюсу. Если AE представляет относительную сьорость и гочки и, то поворотьое ускореніе изобразится искторомы EC, перценцикулярнымы кы илоскости ANE и илучымы такы, какы показано на чертежі: при томъ

$$EC = 2\Omega a \sin E A N$$
.

Проведемь ист вертикальныя плоскости ANB в EBN; первую — веридіанъ—черсть ось мії в. вторую першендикулярно ка AE. Тогда — NEB

 $\frac{7}{2}$ (ED. есян BD примая: кром'ь того — $NAB \to \gamma$ ипфот β м β оти.

Проевців EC ів изоскость H равилется EC , $\cos CFD = FC$ sin NEB.

$$\sin EAN = \frac{EN}{AN}; \quad \sin NEB = \frac{NB}{EN};$$

ст Говалельно

Ho

$$EU$$
 , $\cos CED \stackrel{.}{=} 2 \text{Max} \frac{NB}{AN} = 22 \text{Max} \sin \lambda$.

Оказываютел что г, севция одновительнаго убкорения перпецикульция в посноентельной скорости, ваправлена для облерного полушарія в прави и ую оторому и по вет спін пропорціональна относительной скорости и симусу шириты м'юти.

82 Движеніе твердаго тіла относительное и абсолютное. Движеніе переносное. Пусть твердое тіло T движется одновременно въдвухъ средяхъ S и Σ . Положеніе T относительно S и Σ опреділяется съ помощью трехъ системъ координатныхъ осей: O алх,

неизманно свизанных съ S, \\\(\frac{7}{2} \), неизманно свизанных ь съ \(\frac{5}{2} \) и Вав, неизманно свизанных ь съ \(T \). Вст три системы осей беремъ ортогональными. Среды \(S \) и \(\frac{5}{2} \) движутся одна въ другой. Если намъ дано движеніе \(\frac{5}{2} \) въ \(S \), то движеніе \(T \) въ \(\frac{5}{2} \) и азывается от носительным ь, движеніе \(T \) въ \(S \) и е реноснымъ. И здась опять зависить отъ нашей точки зранія, которое изъ двухъ движеній тала \(I \) назвать относительнымъ, которое абсолютнымъ. Въ однямь случав переноснымъ служить движеніе \(\frac{5}{2} \) въ \(S \), въ другомъ обращень е движеніе, т. е. движеніе \(S \) въ \(\frac{5}{2} \). Въ дальнайшемъ мы принимаемъ за переносное движеніе \(\frac{5}{2} \) въ \(S \).

Положеніе тілі 2 въ \ опреділяется (вінадцатью координатами 2 г., п., г., г., г., г., ... Значенія их в намъ уже извістны (§ 57). Подобнымъ образомъ для тіла Т коордиватами относительно \ или абсолютны ми сдужать величины:

а координатами 7 относительно Σ вли относительными будуть:

En, 718, 48, An, As ... >

Здась ξ_b η_b , γ_b ϵ_b , η_b , ϵ_b координаты относительным и абсолютным начала B осей Bahe, значения же симполовъ иля косинусовъ испы изъ нижеся вдующихъ схемъ:

	20	y	R			1	r_i	9
а	d,	$a_{\rm v}$	θ_{1}		EF (A _d	Į£,,	Va
b	b_r	b_g	b_{i}		ъ	λι	l _t r _v	VA
c	Ċ2	$\mathcal{C}_{\mathcal{Y}}$	c_s		£.	A _e	ļ. La	ν,

Абсолютцыя координаты тыла I черезь относительныя и черезь координаты ереды Σ выражаются такъ:

$$r_{H} = r_{A} + \xi_{H} h_{g} + \gamma_{H} \mu_{g} + \xi_{H} \nu_{g},$$

$$y_{B} = y_{A} + \xi_{H} h_{g} + \gamma_{H} \mu_{g} + \xi_{H} \nu_{g},$$

$$h = r_{G} + \gamma_{G} \mu_{g} + \gamma_{G} \mu_{g} + \gamma_{G} \nu_{g},$$

$$\alpha_{g} = \lambda_{g} \lambda_{g} + \mu_{g} \mu_{g} + \nu_{g} \nu_{g},$$

(11)
$$h_{s} = \frac{1}{4} h_{s} + \frac{1}{4} h_{s} +$$

Рашан эти раноиства относительно количестви ξ_{n_1} η_{n_2} ξ_{n_3} χ_{n_4} , χ_{n_4} , χ_{n_4} , χ_{n_5} , χ

$$\begin{array}{lll}
\Xi_{B} &= (x_{B} - y_{A}) \lambda_{x} + (y_{B} - y_{A}) \lambda_{y} + (z_{B} - z_{A}) \mu_{z}, \\
T_{B} &= (x_{B} - x_{A}) \mu_{x} + (y_{B} - y_{A}) \mu_{y} + (z_{B} - z_{A}) \mu_{z}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{y} + (z_{B} - z_{A}) v_{z}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{y} + (z_{B} - z_{A}) v_{z}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{y} + (z_{B} - z_{A}) v_{z}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{y} + (z_{B} - z_{A}) v_{z}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{y} + (z_{B} - z_{A}) v_{z}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{y} + (z_{B} - z_{A}) v_{z}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{y} + (z_{B} - z_{A}) v_{z}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{y} + (z_{B} - z_{A}) v_{z}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{y} + (z_{B} - z_{A}) v_{z}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{y} + (z_{B} - z_{A}) v_{z}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{y} + (z_{B} - z_{A}) v_{z}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{y} + (z_{B} - z_{A}) v_{z}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{y} + (z_{B} - z_{A}) v_{z}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{y} + (z_{B} - z_{A}) v_{z}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{y} + (z_{B} - z_{A}) v_{z}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{x} + (z_{B} - z_{A}) v_{z}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{x} + (z_{B} - z_{A}) v_{z}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{x} + (z_{B} - z_{A}) v_{z}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{x} + (z_{B} - z_{A}) v_{x}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{x}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{x}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{x}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + (y_{B} - y_{A}) v_{x}, \\
\lambda_{x} &= (x_{B} - x_{A}) v_{x} + ($$

Наконецъ координаты среды Σ черезъ тъ и други координаты тъла T могутъ быть выражены слъдующимъ образомъ.

$$\begin{array}{lll}
 & \iota_{B} = \frac{2}{3}\mu(\lambda_{B}a_{x} - \lambda_{b}b_{x} + \nu_{c}c_{x}) - \tau_{c}b(\mu_{B}a_{x} - \mu_{c}b_{x} + \nu_{b}c_{x}), \\
 & = \frac{2}{3}\mu(\nu_{B}a_{x} + \nu_{b}b_{x} + \nu_{a}c_{x}), \\
 & = \frac{2}{3}\mu(\nu_{B}a_{x} + \nu_{b}b_{x} + \nu_{c}c_{x}) - \tau_{c}\mu(\mu_{a}a_{x} - \mu_{b}b_{x} + \mu_{c}c_{x}) \\
 & = \frac{2}{3}\mu(\nu_{B}a_{x} + \nu_{b}b_{x} + \nu_{c}c_{x}) - \tau_{c}\mu(\mu_{a}a_{x} + \mu_{b}b_{x} + \mu_{c}c_{x}) \\
 & = \frac{2}{3}\mu(\nu_{B}a_{x} + \nu_{b}b_{x} + \nu_{c}c_{x}) - \tau_{c}\mu(\mu_{a}a_{x} + \mu_{b}b_{x} + \mu_{c}c_{x}) \\
 & = \frac{2}{3}\mu(\nu_{B}a_{x} + \nu_{b}b_{x} + \nu_{c}c_{x}), \\
 & = \frac{2}{3}\mu(\nu_{B}a_{x} + \nu_{c}b_{x} + \nu_{c$$

Формулы (11) рѣшають вопрось о нахождения а беолютнаго движенія тѣла Т по дапнымъ относительному и переносному. Выраженія (12) опредѣлиють относительное движеніе по данцымъ абсолютному и переносному. По послѣднимъ равенетвамъ (13) находится переносное движеніе по данцымъ абсолютному и относительному.

Примърд: Добъе и парадледьно поскости. Гога, если оси Ос. А. Всвыбраны по пормази къ семсиству паразледьных к поскостей, то мы можемы положить

$$A = R = \frac{1}{2h} + \frac$$

Абсолютное движение двио уравнениями:

$$x_B = R\cos 2f$$
: $y_B = R\sin 2f$:
 $a_x = \cos 2f$: $a_y = \sin 2f$: $b_x = -\sin 2f$: $b_y = \cos 2f$:

 $r_A h f = f(t)$ произвольная функція времени.

Относительное движение пусть будеть:

$$\theta_B = R_1 \cos f; \quad \eta_B = -R_1 \sin f;$$

$$\theta_B = \sin f; \quad \mu_B = -\sin f; \quad \mu_B = \cos f.$$

Тогда поревосное опредълятся уравненіями:

$$x_A = (R - R_1)\cos 2f$$
; $y_A = (R - R_1)\sin 2f$;
 $\lambda_x = \cos 3f$; $\mu_x = -\sin 3f$; $\lambda_y = \sin 3f$; $\mu_y = \cos 3f$.

83. Зависимость между поступательными и угловыми скоростями въ движеніяхъ абсолютномъ и относительномъ. Положимь, что въ разематриваемый моментъ системы осей Олук Аўг и Веве совнадають Возьмемъ какую либо точку т тёла 1. По § 80 скорость абсолютная в этой точки равна геометрической сумм'я скоростей относительной и в переносной и.

$$(v): (u) \vdash (w),$$

Ноступательную скорость въдвиженів абсолютномъ означимъ r_b , въ относительномъ n_B , въ перепосномъ r_4 ; мгновенная улювая скорость абсолютная пусть будеть Ω , относительная ω , переносиан ω_1 , а проекцій этихъ скоростей на совпадающій оси: P, Q, h, p, q, r, p_1 , q_4 , r. Тогда по (18) \$ 68, имбемъ для проекцій на Ω_x :

$$v\cos(v_H x) + Qs + Ry;$$

 $u\cos(v_H x) - u_H\cos(v_H x) + qz + ry;$
 $u\cos(v_A x) - v_A\cos(v_A x) + q_Az + r_Ay;$

здвеь x, y, x, координаты разематриваемой точки m.

Отсюда по (14) вытекаеть

$$\epsilon_h \cos(\epsilon_h x) = (q - r_1, \cos(\epsilon_1)) - a_h \cos(u_h x) + q + q_1)$$
. $(\epsilon + \epsilon_1)^n$

Написанное равенство должно оставаться справедливымъ для произвольныхъ значеній x, y, z, слід.

$$r_H \cos(r_H x) = -r_A \cos(r_A x) + n_H \cos(n_H r);$$

$$Q = q + q_1; \quad R = r - r_1.$$

Взявини проекции на оставшинся двъ оси, найдемы:

$$r_B \cos(v_B y) = v_A \cos(v_A y) + u_B \cos(u_B y);$$

$$r_B \cos(v_B z) = v_A \cos(v_A z) + u_B \cos(u_B z);$$

$$P = p + p_A. \tag{15}$$

Полученные результаты можно написать короче-

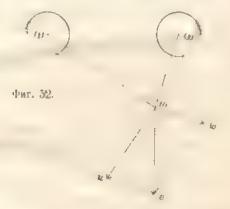
$$(r_R) := (r_A) + (a_R); \qquad \qquad ^* \qquad (16)$$

$$(\Omega_i = (\omega) + (\omega_i). \tag{17}$$

Итакъ сели полюсы в и В совнадають, то поступательная скорость въдвижени абсолютном в равия геометрической сумм в поступательных скоростей въдвиженияхъ относительном в и перевосном в

Миновенная угловая скорссть вы абсолютном в движеии равинется геометрической сумый угловых в скоростев въ движенихъ относительномъ и перепосномъ. Теорема вта, конечно, имбеть масто независимо отъ того, какія точки взяты за полюсы 1 и В, совпадающія или изть, такъ какъ выборъ полюса на величину и направление меновенной угловой скорости вовсе не вліяеть (§ 68).

Въ частномъ случав, к гда во все время движенія () + (о,) = 0, беодютное движение по (17) будеть поступательнос. Вы этомъ легко



уолдиться и неизсредственно. Пусть (фиг. 52 оси од следы соотвътственныхъ осей на илоскости, содержащей взятую точку и и периендикулярной къ осямь; при чемъ угловыя скорости о и с.

равны но абсолютной величний, но противоположно направлены, какъ это указано на чертежъ стръдками. Тогда скорости точки и Выразатся векторами ин и и иис, если

$$\frac{m\omega}{m\omega} = \frac{m\omega}{m\omega} - \omega$$

Такъ какъ, кромъ того, направленія ши и ши перпендикулириы къ шо и къ шо, то треугольники шис и шою, подоблы, а потому векторъ т. изображающий абсолютиую скоросту точки и, съ одной стороны периендикуляренъ къ сос, с, а съ другой по величина своей найдется изъ пропорци

$$\frac{mu}{m\omega} = \frac{mv}{\omega\omega_1} - \omega,$$

откуда то в в Такимъ образомъ оказывается, что абсолютвая скорость постоянна по величинъ и паправлению, т е вовсе не зависять оть положенія точки то, что мы и желали получить.

84. Разломеніе движеній точки и твердаго тала. Разложеніе скорости и ускоренія точни, угловой скорости тела. Представимъ себь насколько неизманяемых среда $S_1, S_2, \ldots S_n$ и точку m_1 движущуюся въ янль. Пусть намы даны движения S_1 въ S_2 , S_2 въ Валин, Ви въ Ви Тогда по предъидущему, зная относитель ное движение и въ 5, найдемъ (§ 79) абсолютное движение и въ У опредъливъ такимъ образомъ относительное для вовой точки зрвнія) движеніе m въ S, напдемъ абсолютное въ S, и т д. до абсолютного движенія и въ S., Наобороть, по данному абсолютному движению и въ 5, опредалимъ посладовательно относительное нь 5, 1, 5 , .. до относительнаго въ 5, Такой способъ раземотріння движення точки и въ среді 5, съ которымь мы уже встрфчались (5 62), носить названи раздоженія движения и въ на относительное въ 5, и и 1) перепосиыхъ 5, въ 5, 5 въ или составным в, а двежени остальный составляющим в.

Скорость точки и въ движени отпосительно 5, означимъ черезъ е, скорость переносную вы движенияхъ 8, въ 8, черезъ с, », въ », черезъ « ...», въ », черезъ «,, а абсолютило скорость и въ 8, черезъ г Скорость абсолютная точки и въ 8 (§ 80) будеть (c₁) (c₂), скорость абсолютная въ 5 представится геометрическою суммою предъидущей скорости: (1,) + (1,2), и скорости (v_n) и т. д., такъ что окончательно-

(18)
$$(v) = (v_1) + (v_2) + \cdots + (v_n),$$

Скорость точки и въ ся движениях в относительно среды у, представляется ибкоторымъ векторомъ г. Всякій векторъ, а след. и .. мы можемъ (\$ 5 разложить на составляющее. Эти составляющіе векторы по началу однородности въ свою очередь должны и юбражать и которыя скорости Но, само собою разумьетен, точка т вы воемь движени отиссительно 8, въданий моменть можеть имъть только одиу скорссть, след, ссетавляющее вектора г должны представлять собою зибо скорость той же точки и относительно какой либо другой среды, либо скорость относительно той же среды 5. другой какон пибудь точки, либо скорость другой какой нибудь точки, а не м, отиссительно друг й какой вибудь среды, а не ... Предъидущимъ, полученнамъ нами, равенствомъ (18) и подъзуются обыкновенно для того, чтобы дать кинематический смыслъ составляещим в разлеженилго вектора-скорос, и. Такъ, мы видели раньше (\$ 41 и \$ 3), что екорость сточки и отпосительно среды, свизанной съ ссям г Оту., равна геометрической сумый некторовы г

 $\frac{dv}{dt}$, $\frac{dv}{dt}$, $\frac{dz}{dt}$ паравленьных соответственным осямъ:

$$(v) = (z') + (y') + (z').$$
 (19)

Представимъ себъ, что наша точка и движется по примой ам (фиг. 26), нараллельной Сл. со скоростью х', прямая ам движется поступат льно въ плоскости адан со скоростью у', нараллельно Су, и наконецъ плоскость бат движется поступательно нараллельно Св со скоростью г. Тогда з' будеть скорость точки и относительно примой ам, у' будеть переносная скорость прямой ам, которая совпадаеть съ и; з' переносная скорость плоскости адам, которая совпадаеть съ и; з' переносная скорость плоскости адам относительно среды Охух.

(19) по одинетвенное; таких в толкований можно дать много, напр. по § 12 каждую изв ск ростей с', а, , "мы можемъ разематривать какъ скорость относительно той же среды Оси, трех в проекцій м, м, м нашей точки м на ко одинализм оси.

Для ускореній въ движеніяхъ сложномъ и составляющихъ: , г₁, г₂,..., можно доказать равенство, подобное (18):

$$(\dot{v}) = (\dot{v}_1) + (\dot{v}_2) + \dots + (\dot{v}_n),$$
 (20)

только тогда переносныя движенія по теорем'я Коріолиса (\$ 51) ве в должны бить поступат тыными, между тімь какъ для екоростей (\$ 50) въ такомъ ограничения вовсе п'ять нужды.

Мы видъли раньше (§ 49), что ускореніе і точки представляется слъдующею геометрическою суммою:

$$(v) = (x'') + (y'') + (z'').$$

Разложимъ движеніе точки такъ, какъ мы это сділали только что для скорости, тогда можемъ сказать, что e^{μ} ускор ніе относительное въ движения по прямой e^{μ} фиг 26); e^{μ} переносное для поступательнаго движенія прямой e^{μ} по плоскости $be{e}^{\mu}$, ускореніе переносное для и ступательнаго движенія плоскости $be{e}^{\mu}$.

Разсуждения подобныя предъидущимь, можно примънить и въ твердому тълу. Пусть твердое тъло T движется въ средв S_1 . Среда S_1 въ S_2 , S_2 въ S_3 , ... S_n въ S_n Тогда абсолютное движене T въ S_n разлагается на относительное въ S_n и (n-1) переносныхъ S_1 въ S_2 , S_2 въ S_3 , ... S_n въ S_n . Оставляемъ въ сторонъ скорости поступательныя, такъ какъ теорема A о справедлива лишь при совнаденіи полюсовъ и слъд, не даетъ начего поваго, а лишь повторяеть сказанное о точкъ. Положимъ, что мгновенная угловая скорость A въ A0 означена A1, угловая скорость переноснаго движенія A1 въ A2 означена A3, угловая скорость переноснаго движенія A4 въ A4 означена A5, угловая скорость переноснаго движенія A5 въ A5 означена A6, угловая скорость переноснаго движенія A6 въ A6 означена A7 въ A8 въ A8 означена A9 въ A9

(21)
$$(\omega) = (\omega_1) + (\omega_2) + \cdots + (\omega_n).$$

И этимъ равенствомъ пользуются также, какъ (18) для разложенія угловыхъ скоростей тѣла на составляющия. Такъ мы видѣли (§ 65), что угловых скорость Ω твердаго тѣла равна геометрической суммѣ трехъ угловыхъ скоростей z', ψ', β' вокругъ осей А.У. А: и А., Пусть твердое тѣло вращается съ угловою скоростью б' въ средѣ S,; среда S, вращается въ средѣ S, съ угловою скоростью ψ' и наконецъ S, въ средѣ, соединенной съ осями Алук, вращается со скоростью φ'. Тогда разложеніе Ω на векторы ψ', ψ', β' будетъ не только представлять соб ю геометрическое построеніе, весьма удобное, но имѣть и кинематическій смыслъ, а именно, абсолютная угловая скерость Ω твердаго тѣла по (21) такъ выразится черезъ относительную б' и переноспыя ψ' и z':

$$(\Omega) = (\theta') + (\varphi') + (\psi').$$





